DEC 3 0 1916

## Beiträge zur Dynamik und Thermodynamik der Atmosphäre

#### Inaugural = Dissertation

zur Erlangung der Doktorwürde der hohen philosophischen Sakultät der Georg August-Universität zu Göttingen

> vorgelegt von E. A. Ansel aus Ulm

Referent: Herr Geh. Reg.=Rat Prof. E. Wiechert Tag der mündlichen Prüfung: 21. Juli 1913

ANSI- REMOTE STORAGE

### Inhaltsverzeichnis.

		Sette
1.	flächenscharen zur Darstellung der Zustandsverteilung in der Atmo-	
	sphäre	1
2.	Zirkulationsbeschleunigung	8
3.	Darstellung des Feldes der Solenoid-Beschleunigung	13
4.	über den Nachweis der Wirbelbeschleunigung in atmosphärischen	
	Störungen	26
5.	Inklonen und Antignklonen	31
6.	Entropietransport und Bewegung im Zusammenhang mit Druck-	
	änderungen	47
7.	Beispiele	54
	Einfluß des Wasserdampses	
	Anhang	63
	Jusammenfassung	65

Digitized by the Internet Archive in 2017 with funding from University of Illinois Urbana-Champaign Alternates

### § 1. Flächenscharen zur Darstellung der Zustandsverteilung in der Atmosphäre.

Die trockene atmosphärische Cuft folgt in dem Bereich des Druckes und der Temperatur der unteren Cuftschichten, in denen die umsfangreichsten atmosphärischen Störungen sich abspielen, mit großer Annäherung dem Bonle-Mariotte'schen Gesetz für ideale Gase:

$$pv = RT$$

wobei: p den Druck, T die absolute Temperatur, R die Gaskonstante bedeuten. Unter v soll das Volumen der Masseneinheit, das spezifische Volumen, verstanden werden. Dichte und spez. Volumen sind mitzeinander verbunden durch die Beziehung:

$$\varrho v = 1.$$

Der physikalische Zustand der Cuft an einer Raumstelle ist vollständig bestimmt durch zwei der drei Zustandsparameter, von denen p und T, weil der Beobachtung und Messung leicht zugänglich, im folgenden zur Charafterisierung des Cuftzustandes dienen sollen. Wenn theoretische Erwägungen die Wahl anderer Zustandsparameter, z. B. der Energie, Intropie, den thermodynamischen Potentialen, empsehlen, so steht ihrer Einsührung nichts entgegen, vorausgesetzt, daß sie für individuelle Custmassen definierbar sind. Die Zustandsparameter, z. B. Druck und Temperatur, werden in der Atmosphäre als Junktionen des Ortes betrachtet. Die Übertragung dieser Parameter auf individuelle Massen zur Bestimmung sowie zum Vergleich ihrer Zustände ist statthaft, wenn dabei die Massen unter sich gleich und von solcher Größe sind,

daß der Zustand jedes einzelnen Massenelementes durch bestimmte Werte der Zustandsparameter gekennzeichnet ist. Die thermodynamischen Dorgänge werden daher im folgenden stets auf die Massen-Einheit (M.E.) trockener atmosphärischer Luft bezogen.

Die in der Atmosphäre vorkommenden Zustände lassen sich thersmodynamisch in zwei Kategorien einteilen, 1. adiabatische die von einer M.E. ohne Wärmeaufnahme oder Entziehung durchlausen werden können, und in die Gesamtheit der übrigen Zustände, die von einer M.E. von gegebenem Anfangszustand nur mittels Wärmezusuhr oder Entziehung zu erreichen sind. Um aus zwei gegebenen Zuständen zu ersehen, ob eine adiabatische übersührung zwischen ihnen möglich ist oder nicht, kann man sich zweckmäßig eines Zustandsdiagrammes (graphische Darstellung der Zustandsgleichung  $p = R \rho T$ ) bedienen und die Punkte, welche die gegebenen Zustände repräsentieren, aussuchen. Siegen sie nicht auf der gleichen Adiabate:

$$\frac{p}{\varrho^n} = \text{const.} \qquad (n = 1,44)$$

dann ist eine adiabatische überführung zwischen ihnen nicht möglich. Don zwei M.E., die keinen gemeinschaftlichen Wert von p/ $e^n = \text{const.}$ besitzen, ist dann diejenige potentiell 1) wärmer, die den größeren Parameterwert von p/en hat. Weil bei allen umtehrbaren adiabatischen Zustandsänderungen die Entropie<sup>2</sup>) einer gegebenen Luftmasse nicht geändert wird, sollen die adiabatisch ineinander überführbaren Zustände als isentrope bezeichnet werden. Entropieunterschiede zwischen gleichen Massen zeigen an, daß der Masse von niederer Entropie Wärme zugeführt werden muß, um sie auf die höhere Entropie zu bringen. Bei Massen unter verschiedenen Temperaturen ist diese Unterscheidung aus ihrer Temperatur allein nicht möglich. Sur die überführung einer M.E. Luft zwischen zwei gegebenen Zuständen stehen unendlich viele thermody= namische Wege zu Gebote, jede einzelne überführung bedeutet thermody= namisch einen Teilprozeß, und die aufzunehmende oder zu entziehende Wärmemenge ist abhängig vom Weg der Zustandsänderung. Daher ist der Wärmeumsat bei einem Teilprozeß, von dem nur der Anfangs= und End=

<sup>1)</sup> In Anlehnung an den von D. Bezold eingeführten Begriff der potentiellen Cemperatur.

<sup>2)</sup> S. S. 4, Gl. 6.

zustand bekannt sind, aus diesen allein nicht ermittelbar, ebensowenig lassen sich die Zustandsunterschiede zwischen Luftmassen durch Wärmemengen ausdrücken. Die Energie der Wärme wird gemein als Ursache aller atmosphärischen Bewegungen anerkannt, da es jedoch ein Maß für die in einer M.E. Luft aufgespeicherte Wärme nicht gibt, so läßt sich der Zusammenhang zwischen den Bewegungsvorgängen und der ungleichartigen Wärmeverteilung, die in den Zustandsverschiedenheiten sich äußert, mit der Wärme selbst nicht unmittelbar in Beziehung setzen. Wenn man annimmt, daß der Bewegungszustand einer Cuftmasse auf ihre Entropie keinen Ein= fluß hat, dann können in der Atmosphäre Entropieunterschiede nur entstehen aus den räumlichen Verschiedenheiten der Wärmeaufnahme und -Entziehung. Die thermodynamischen Wege, nach denen individuelle Luftmassen Zustandsänderungen infolge dieser äußeren Einwirkungen erfahren, sind unbekannt; ihr Erfolg, die bewirkte Entropieänderung, tommt in der allgemeinen Zustandsverteilung zum Ausdruck und die Entropieunterschiede können zu der Bewegung in unmittelbare Beziehung gebracht werden, wie im folgenden gezeigt werden soll.

Ju einer zahlenmäßigen Darstellung der Entropie gelangt man mittels des I. und II. Hauptsatzes und der Vorstellung eines unendlich kleinen thermodynamischen Prozesses, dem eine M.E. trocener atmosphärischer Luft unterworsen wird. Die zugeführte unendlich kleine Wärmemenge sei dQ, infolge der Wärmezusuhr wird die innere Energie U um dU geändert und die Arbeit pdv geleistet. Nach dem I. Hauptsatz ist:

$$J.dQ = dU + pdv$$

Die Energieänderung dU der trockenen Luft steht mit der Temperaturänderung in Beziehung gemäß:

$$dU = Jc_v dT$$

Es bedeuten:

 $c_{
m v}=0,\!17$  die spez. Wärme bei konstantem Volumen  $J=rac{R}{c_{
m p}-c_{
m v}}\!=\!4,\!199\,10^7\,{
m cm^2\,sec^{-2}}$   $c_{
m p}=0,\!2375$  die spez. Wärme bei konstantem Druck

$$m R = ~2.876~10^6~{cm^2 \over sec^2} =$$
 Gaskonstante (in absol. Mahe)

T= absolute Temperatur.

Gl. 3) beiderseits mit T dividiert, gibt:

4) 
$$J \cdot \frac{dQ}{T} = Jc_v \frac{dT}{T} + \frac{p}{T} dv.$$

Durch Differenzieren von pv = RT erhält man:

$$p \, dv = -\frac{RTdp}{p} + RdT$$

und weiter folgt mit der leicht ableitbaren Beziehung

$$J(c_p - c_v) - R$$

nach Ausführung der Substitutionen aus Gl. 3) die folgende:

$$J\frac{dQ}{T} = Jc_p \frac{dT}{T} - R\frac{dp}{p}$$

Nach dem II. Hauptsatz stellt für alle umkehrbaren Zustands- änderungen der Quotient  $\frac{dQ}{T}$  die Änderung einer vom Wege der überführung unabhängigen Sunktion dar, welche nach Clausius als Entropie bezeichnet wird. Es sei daher:

$$\frac{dQ}{T} = dS$$

und damit geht Gl. 5) über in:

6) 
$$JdS = Jc_p d(lgT) \quad Rd(lgp)$$

Diese Gleichung (6) gilt jedoch auch für alle nicht umkehrbaren Prozesse, nur ist bei diesen nicht mehr Gl. 5 erfüllt, es besteht nunmehr die Ungleichung:

$$\frac{dQ}{T}$$
 <  $dS$ 

Es seien zwei Zustände durch die Indices (1, 2) gekennzeichnet, dann führt die Integration von (6) zwischen diesen Grenzen zu: 7)  $J.(S_2-S_1) = (Jc_p \lg T_2 - Rlgp_2) - (Jc_p \lg T_1 - Rlgp_1)$ 

Um eine für die Berechnung bequeme Form zu erhalten, erteilt man den durch (1) gekennzeichneten Werten von p und T unveränderliche Werte, z. B.  $T=1^{\circ}$  abs,  $p_1=1$  gr.  $cm^{-1} sec^{-2}$ , es verschwindet alsdann das zweite Glied, das erste bestimmt die Entropiedissernz einer M.E. gegen diesen nur zur Vereinsachung der Rechnung einz geführten Ausgangszustand. Die Differenz  $S-S_1$  sei der Kürze

wegen im folgenden mit S bezeichnet. Im Anhang sind Tabellen der Entropie beigefügt, nebst einigen Bemerkungen über die der Rechnung zu Grunde liegenden Einheiten.

Bur Unterscheidung der Bustande in der Atmosphäre können die Parameter T und S dienen, sie werden als Junktionen des Ortes betrachtet. Alle Raumpuntte mit demselben Werte von T definieren eine fläche, die Isothermenfläche, mit dem Parameter T = const. Entsprechend den verschiedenen Temperaturen in der Atmosphäre wird die Temperaturverteilung darstellbar sein durch eine Schar von Isothermenflächen. Ihre Anordnung in der Atmosphäre läßt sich genähert aus der Temperaturverteilung der Luft an der Erdoberfläche erschließen, ich betrachte dabei die Isothermenlinien als Schnitte zwischen den zugehörigen Isothermenflächen und der Erdoberfläche. Dom Äquator nach den Polen nimmt die Temperatur ab, dasselbe findet erfahrungs= gemäß mit der höhe über dem Boden statt, daher liegen die Isothermen= flächen, die in den höheren Breiten die Erdoberfläche schneiden, über dem Aquator in der höhe, also senken sich die Isothermenflächen polwärts. Den Isothermenflächen hat man zur Vervollständigung des Bildes von der Zustandsverteilung in der Atmosphäre die Isen= tropenflächen hinzugufügen. Diese haben dort jedoch eine wesentlich andere Cage als jene. Daß überhaupt Entropieunterschiede por= handen sind, ist leicht aus der Temperaturverteilung längs der Erdoberfläche zu erschließen, den Druck daselbst als konstant be= Es folgt aus Gl. 6) für p = const., daß die Entropie proportional dem lg der Temperatur zunimmt, daher wächst im allgemeinen die Entropie vom Pol nach dem Äquator. Es läßt sich weiter zeigen, daß stabiles Gleichgewicht der Luft nur mit einer nach der höhe zu wachsenden Entropie vereinbar ist, die Atmosphäre ist aber im wesentlichen stabil geschichtet. Mit der höhe gunehmende Parameterwerte der potentiellen Temperatur, und außerdem längs der Erdoberfläche nach dem Aquator erfordert, daß die Isentropen= flächen S = const. gegen die Pole zu ansteigen und bei wenig gestörter Anordnung diese überwölben. Da sowohl die Isothermen= wie die Isentropenflächen die Erdoberfläche schneiden, durchseten sich beide flächenscharen gegenseitig; zwei benachbarte Isentropenflächen im Schnitt mit zwei aufeinanderfolgenden Isothermenflächen grenzen dabei einen Raumteil von röhrenförmiger Gestalt ab. Infolge der Mannigfaltigkeit von Schnitten zwischen den beiderseitigen Flächenscharen ist die ganze Atmosphäre durchsetz zu denken von einem System derartiger Röhren, die ich im Anschluß an eine von D. Bjerknes eingeführte Bezeichnung "Solenoide" nennen werde, die von ihm anders, nämlich durch die Schnitte zwischen den Isobarenslächen und den Flächenskonstanten spezisischen Dolumens (Isosterenslächen) definiert werden. Jur weiteren Vereinsachung seien die Isothermens und Isontropensslächen nach konstanten Intervallen der bezüglichen Parameter ausseinandersolgend gedacht, dadurch wird sedes Solenoid eingeschlossen zwischen einem konstanten Temperaturintervall ( $\Delta T$ ) und einer ebensfalls konstanten Entropiedisserenz ( $\Delta S$ ). Durch diese Seltsetzung wird es möglich, von der Zahl der Solenoide zu sprechen, die z. B. eine gegebene Fläche durchsehen. Die Solenoide schließen sich übrigens im Cuftraum, oder endigen auf der Erdobersläche.

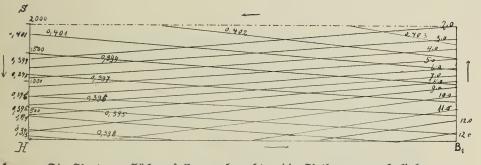
Ein Cuftelement würde bei einmaligem Umlauf um ein Solenoid und umkehrbaren Justandsänderungen längs den zugehörigen Flächen  $T=\mathrm{const.}$  und  $S=\mathrm{const.}$  nach Rückfehr in den Ausgangszustand einen Carnot'schen Kreisprozeß vollführt haben. Dabei würde, je nach der Richtung in der die Umkreisung stattfindet, Wärme in Arbeit, oder Arbeit in Wärme verwandelt. Diese Wärmemenge wird gemessen durch das Produkt  $\pm \Delta T$ .  $\Delta S$  (bezogen auf die M.E.). Das positive Dorzeichen soll sich nun auf die Umkreisungsrichtung beziehen, bei der Wärme in Arbeit verwandelt wird, entsprechend dem positiven Carnotschen Kreisprozeß; die entgegengesetze Richtung wird negativ gezechnet. Bei diesen Umlauf müßten äußere Kräfte Arbeit leisten.

Erfolgt die positive Umkreisung auf dem Rand eines Solenoidshistemes von n einzelnen, je durch  $\Delta T$  und  $\Delta S$  charakterisierten Solenoiden, so würde bei einem vollen Umlauf und umkehrbaren Justandsänderungen die Arbeit  $J \cdot n \Delta T \cdot \Delta S$  gewonnen. Hierin zeigt sich die wesenkliche Verschiedenheit der Justandsverteilung in der Atmosphäre gegen die in einer Flüssigkeit, deren Dichte entweder konstant, oder eine Funktion des Druckes allein ist. In einer solchen Flüssigkeit sind keine Carnotschen Prozesse möglich. Es existieren z. B. keine Solenoide in einer Atmosphäre von konstanter Temperatur oder konstanter Entropie, sie sind aber dort zu erwarten, wo Temperaturund Entropieunterschiede vorkommen, vornehmlich in den unteren Schichten der Atmosphäre, wo die Vorgänge der Wärmeausnahme

und Entziehung am stärksten ausgeprägt sind. Zum Nachweis der Solenoide in der Atmosphäre ist es nicht nötig, auf die allgemeine zurückzugehen, es genügt Zustandsverteilung dazu bereits Kenntnis der simultanen Zustandsverteilung längs einer geschlossenen, in der Atmosphäre aus Luftelementen gebildeten Kurve. Denkt man sich die längs der Kurve beobachteten Zustände in ein (TS) Dia= gramm übertragen, so liegen sie in diesem ebenfalls auf einer ge= schlossenen Kurve, die im allgemeinen Sall eine Släche umrandet. Der flächeninhalt in dem Diagramm wird, wenn T die Ordinaten der flächeninhalt bestimmt wird, aus der Jahl n der flächeneinheiten und diese durch das Produkt  $\Delta T \cdot \Delta S$  ausgedrückt werden, so erhält man:

$$\oint TdS = n \cdot \Delta T \cdot \Delta S$$

Nun bestimmt n zugleich die Jahl der Solenoide, die von der Kurve in der Atmosphäre umschlossen werden, wenn über die Intervalle  $\Delta T$ ,  $\Delta S$  derart verfügt wird, daß der Flächeneinheit in dem Diagramm der Modul( $\Delta T$ .  $\Delta S$ ) beigelegt wird, dessen Wert ein Solenoid in der Atmosphäre charakterisiert.



Die Isentropenflächen fallen nach rechts, die Isothermen nach links.

Die vorstehende Figur zeigt ein anderes Verfahren, das ebenfalls zur Kenntnis der Anzahl von Solenoiden führt, die eine Kurve mit auf ihr gegebenen Funktionswerten von T und S umschließt.

Die Sigur stellt einen vertikalen Teilschnitt durch die Entropie= und Temperaturslächen einer Inklone dar, wobei jedoch nur an zwei Orten (Lindenberg und hald=Jütland) Drachenaufstiege zur Beobachtung der Druck- und Temperaturverteilung ausgeführt wurden. Die Aufstiege erfolgten in so kurzen zeitlichen Abständen, daß sie nahezu als simultan angesehen werden dürfen. Aus den Beobachtungsdaten über Temperatur und Druck, die der Dissertation 1) von K. Wegener ent= nommen sind, wurde die Entropie bestimmt und die bezüglichen Werte nebst denen der Temperatur auf den beiden äußeren Geraden, (I, II), die als Teile einer Ringkurve anzusehen sind, der räumlichen Derteilung gemäß abgetragen und je gleiche Werte auf beiden Geraden unter sich geradlinig verbunden. Die beiden Linienscharen durchsetzen sich, die Isentropenlinien steigen, wie zu erwarten, nach der nördlichen Richtung, die Isothermen entgegengesetzt an. Ergänzt man die fehlenden Kurvenzweige und bildet dann das Ringintegral  $\oint ext{-}\mathrm{TdS}$ , so erhält man dessen Wert am einfachsten aus der Anzahl der Vierecke des von den Isothermen= und Isentropenlinien gebildeten Netes. Die Inter= valle der Temperatur und Entropie haben darin je gleiche Größe, jedes einzelne Viereck enthält die Temperatur- und Entropie-Differenzen:  $\Delta T = 1^{\circ}$ ,  $\Delta S = 0.001$ . Die Richtung des positiven Umlaufes um den Rand der Kurve ist durch die eingezeichneten Pfeile angegeben.

### § 2. Zirkulationsbeschleunigung.

Durch die Anordnung der Flächenscharen der Entropie und Temperatur in der Atmosphäre erhält die Zustandsverteilung ein bestimmtes Gepräge, dessen wesentliches Merkmal sich in der durch thermodynamische Kreisprozesse meßbaren Wärmeausspeicherung ausdrückt. Es läßt sich daran die Frage knüpfen, ob die Atmosphäre bei einer derartigen Zustandsverteilung im Gleichgewicht verharren kann. Die Entscheidung hierüber läßt sich aus den allgemeinen Bedingungen des Gleichgewichtes herleiten; wenn auf ein rechtwinkliges Koordinatenspstem, dessen zeschie parallel der Vertikalen orientiert ist, bezogen, sauten diese:

<sup>1)</sup> Simultane Drachenaufstiege zu Lindenberg und Hald. Inaug.=Diff. von K. Wegener.

$$-\frac{1}{\varrho}\frac{\partial p}{\partial x} = 0$$

$$-\frac{1}{\varrho}\frac{\partial p}{\partial y} = 0$$

$$-g - \frac{1}{\varrho}\frac{\partial p}{\partial z} = 0$$

$$(g = \text{Schwere})$$
beschleunigung)

Mittels der Zustandsgleichung p=R 
ho T und der S. 4 abgeleiteten Beziehung (Gl. 6) erhält man die folgende:

$$JTdS - Jc_p dT = -RT \frac{dp}{p} = -\frac{1}{\varrho} dp$$

Da T und p als stetige Funktionen des Ortes angenommen sind, so ist S ebenfalls eine stetige Funktion. Daher kann man setzen:

2) 
$$J\left(T\frac{\partial S}{\partial x} - c_p \frac{\partial T}{\partial x}\right) = -\frac{1}{\varrho} \frac{\partial p}{\partial x}$$

und zwei analoge Gleichungen in (y, z).

Für den Fall des Gleichgewichtes verschwindet die rechte Seite von 2), daher lautet die Gleichgewichtsbedingung, ausgedrückt in S und T,

21 a) 
$$T \frac{\partial S}{\partial x} = c_p \frac{\partial T}{\partial x}$$
  
b)  $T \frac{\partial S}{\partial y} = c_p \frac{\partial T}{\partial y}$   
c)  $T \frac{\partial S}{\partial z} = c_p \frac{\partial T}{\partial z} + g$ 

Differenziert man kreuzweise, z. B. (c) nach y, (b) nach zusw. und bildet die Differenzen, so erhält man weiter:

3) 
$$\frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial S}{\partial z} - \frac{\partial T}{\partial z} \frac{\partial S}{\partial y} = 0$$

und zwei analoge Gleichungen in (zx), (xy), die erfüllt sein müssen, damit Gleichgewicht in der Atmosphäre bestehen kann.

Das Ringintegral  $\int TdS$ , gebildet für eine geschlossene Kurve, die Solenoide umschließt, kann nach dem Satz von Stokes in ein Flächenintegral verwandelt werden, dieses ist zu erstrecken über eine Fläche, welche die geschlossene Kurve zur Randlinie hat. Die Umformung ergibt, wenn  $d\sigma$  ein Flächenelement und  $\cos$  (nx),  $\cos$  (ny),  $\cos$  (nz) die Richtungs= $\cos$  seiner Normalen bedeuten,

$$\oint TdS = \iint \left[ \left[ \frac{\partial}{\partial y} \left( T \frac{\partial S}{\partial z} \right) - \frac{\partial}{\partial z} \left( T \frac{\partial S}{\partial y} \right) \right] \cos(nx) \right] \\
+ \left[ \frac{\partial}{\partial z} \left( T \frac{\partial S}{\partial x} \right) - \frac{\partial}{\partial x} \left( T \frac{\partial S}{\partial z} \right) \right] \cos(ny) \\
+ \left[ \frac{\partial}{\partial x} \left( T \frac{\partial S}{\partial y} \right) - \frac{\partial}{\partial y} \left( T \frac{\partial S}{\partial x} \right) \right] \cos(nz) \right\} d\sigma$$

Nach Ausführung der Differenzierung folgt:

4) 
$$\oint TdS = \iint \left[ \left( \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial S}{\partial z} - \frac{\partial T}{\partial z} \frac{\partial S}{\partial y} \right) (\cos nx) + \left( \frac{\partial T}{\partial z} \frac{\partial S}{\partial x} - \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial S}{\partial z} \right) \cos (ny) + \left( \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial S}{\partial y} - \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial S}{\partial x} \right) \cos (nz) \right] d\sigma$$

zur Abkurzung sei gesett:

$$\begin{aligned} \mathbf{B}_{\mathbf{x}} &= \left( \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{y}} \frac{\partial \mathbf{S}}{\partial \mathbf{z}} - \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{z}} \frac{\partial \mathbf{S}}{\partial \mathbf{y}} \right) \\ \mathbf{B}_{\mathbf{y}} &= \left( \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{z}} \frac{\partial \mathbf{S}}{\partial \mathbf{x}} - \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{x}} \frac{\partial \mathbf{S}}{\partial \mathbf{z}} \right) \\ \mathbf{B}_{\mathbf{z}} &= \left( \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{x}} \frac{\partial \mathbf{S}}{\partial \mathbf{y}} - \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{y}} \frac{\partial \mathbf{S}}{\partial \mathbf{x}} \right) \end{aligned}$$

 $B_x$ ,  $B_y$ ,  $B_z$  sind als Komponenten eines Dektors B aufzufassen, der senkrecht steht auf dem Querschnitt eines Solenoides und dessen Achse parallel liegt. An Stelle von Gl. 4) erhält man mit

$$B_n = B_x \cos(nx) + B_y \cos(ny) + B_z \cos(nz)$$

die einfachere

$$\oint TdS = \iint B_n d\sigma$$

Wenn nun  $\int TdS$  einen von Null verschiedenen Wert längs einer geschlossenen Kurve besitzt, so sind auch die Komponenten  $B_x$ ,  $B_y$ ,  $B_z$  des Vettors B im allgemeinen von Null verschieden. Gleichzgewicht in der Atmosphäre kann nach (3) aber nur bestehen, wenn B verschwindet. Hieraus folgt, daß jedenfalls kein Gleichgewicht herrschen kann in den Raumstellen, wo B von Null verschieden ist.

Drückt man  $\frac{\partial T}{\partial x}$  etc.,  $\frac{\partial S}{\partial x}$ , durch die Gradienten der Temperatur

und Entropie aus und bezeichnet  $\psi$  den Winkel zwischen diesen Gradienten,  $\gamma$  den Winkel zwischen der Normalen des Flächenelementes do und der Normalen zu dem aus den Gradienten der Temperatur und Entropie gebildeten Parallelogrammes, so führt eine leichte Rechnung zu der folgenden Beziehung:

6) 
$$\iint B_n d\sigma = \iint (\operatorname{grad} T \operatorname{grad} S) \sin \psi \cos \gamma d\sigma$$

Für  $\psi = 0$  verschwindet das Integral, die Gradienten der Tempe= ratur und Entropie liegen in derselben Richtung, oder was dasselbe besagt: die Isothermen= und Isentropenflächen sind parallel. Infolge der allgemeinen Zustandsverteilung in der Atmosphäre schneiden sich diese Slächen stets, daher kann auch die Atmosphäre im Zustande der Ruhe nicht Aus der Untersuchung der Gleichgewichtsbedingungen ergab sich, daß unter der Wirkung der Solenoide das Gleichgewicht aufgehoben wird, es entsteht aus ihrer Wirksamkeit Bewegung, und diese hat längs einer geschlossenen Kurve die Richtung, in der das Cinienintegral  $\oint {
m TdS}$  bei der Umfreisung einen positiven Wert erhält. Würde ein Massenelement die Umkreisung bis zur Rückfehr in seinen Ausgangszustand wirklich ausführen und die Zustandsänderungen umkehrbar durchlaufen, so hätte es einen positiven Kreisprozeß ausgeführt, bei dem, bezogen auf die M.E., die Arbeit J .  $\oint T dS$  gewonnen worden ware. Es ist auch denkbar, daß die entgegengesetzte Um= laufsrichtung vorkommen kann, allein zu dieser Bewegung bedürfte es der Wirkung "äußerer Kräfte, von anderer Art als der Gravitation", die den Umlauf im Sinne des negativen Kreisprozesses erzwingen. Don den beiden genannten Prozessen ist unter den natürlichen Bedingungen in der Atmosphäre nur der erste möglich. Dies läßt sich mittels des von D. Bjerknes aufgestellten Satzes über die "Zirkulationsbeschleunigung"

Kurve, und es gilt der Satz von der Erhaltung der Zirkulation: 
$$\int \mathrm{u} \mathrm{d} \mathrm{x} + \mathrm{v} \mathrm{d} \mathrm{y} + \mathrm{w} \mathrm{d} \mathrm{z} = \varkappa$$

die Strömung einer flüssigteit längs einer geschlossenen mit ihr bewegten

Nach Lord Kelvin versteht man unter der Zirkulation

(u, v, w, Geschwindigkeitskomponenten eines bewegten Linienelementes, dessen Projektionen die Achsen dx, dy, dz sind.)

nur für Slüssigkeiten, deren Dichte entweder konstant, oder eine

Funktion des Druckes allein ist. Don der Reibung wird hierbei abgesehen. D. Bjerknes hat, von den Eulerschen Bewegungsgleichungen der hydrodynamik ausgehend, den angezogenen Satz erweitert und gezeigt, daß die Irkulation wächst, wenn die Dichte nicht eine Funktion des Druckes allein ist, und außerdem das Ringintegral —  $\int \frac{1}{\varrho} \, \mathrm{d}p$  längs einer geschlossenen und mitbewegten Kurve einen von Null verschiedenen Wert annimmt. Die leicht ableitbare Beziehung zwischen diesem Integral und der Zirkulationsbeschleunigung lautet in der von D. Bjerknes gewählten Darstellung:

8) 
$$\frac{D}{Dt} \oint u dx + v dy + w dz = - \oint \frac{dp}{\varrho}$$

Das Symbol  $\frac{D}{Dt}$  bedeutet nach Stokes den substantiellen Differentialquotienten.

Um die Bedeutung der rechten Seite von Gl. 8) besser hervortreten zu lassen, will ich es in eine andere Form umwandeln und benutze dazu die Justandsgleichung:

$$pv = RT$$
 (v =  $\frac{1}{\varrho}$  = spez. Volumen)

Differenziert man, so ergibt sich die identische Beziehung:

$$-\frac{\mathrm{dp}}{\varrho}$$
 = pdv - RdT

und das Linienintegral über die Zustandsverteilung längs einer Kurve lautet:

9) 
$$-\oint \frac{\mathrm{dp}}{\varrho} = \oint \mathrm{pdv} - \mathrm{R} \underbrace{\oint \mathrm{dT}}_{0}$$

Das letzte Integral ist jedoch Null für jeden geschlossenen Integrationsweg, da T eine eindeutige Funktion des Ortes ist.  $\oint p dv$  dagegen bedeutet die Arbeit, welche die M.E. bei einem positiven und umkehrbaren Umlauf durch die Justände längs der Kurve gewinnen würde. An Stelle von p und v kann man die Parameter T und S einführen, und erhält alsdann:

10) 
$$\frac{D}{Dt} \oint u dx + v dy + w dz = J \oint T dS$$

und diese Beziehung zeigt, daß die Zirkulationsbeschleunigung in der Richtung wirkt, in der bei einem Umlauf das rechtsseitige Integral von 10) den positiven Wert erhält. Diese Umlaufsrichtung ist aber identisch mit der eines positiven Kreisprozesses, bei dem Wärme in Arbeit verwandelt wird. Man kann daher unter FTdS die längs der substanziellen Kurve in der Atmosphäre vorhandene, zur Arbeitsleistung disponible Wärme verstehen. Im konkreten Salle läßt sich aus der Anordnung der Isentropen- und Isothermenslächen leicht die Richtung erschließen, in der die Zirkulationsbeschleunigung wirksam ist. Auf seiten der höheren Temperatur, die zwei Isentropen verbindet, wirkt die Beschleunigung in der Richtung der wachsenden Entropiewerte, auf seiten der tieseren Temperatur dagegen umgekehrt.

Die Theorie gilt ganz allgemein, nicht nur für gasförmige, sondern auch für tropfbar flüssige Medien, wobei an Stelle des speziellen Ausdruckes  $\int TdS$  das allgemeinere Integral —  $\int \frac{dp}{\varrho}$  tritt.

# § 3. Darstellung des Seldes der Solenoid-Beschleunigung.

Es sei angenommen, daß die Zustandsverteilung in der Atmosphäre für einen Augenblick bekannt sei; dann läßt sich für jeden Raumpunkt aus den bekannten Werten von  $\varrho$  und p die Beschseunigung:  $\frac{1}{\varrho}$  grad p bilden.

1. Dermöge der Beziehung zwischen den Zustandsparametern  $\mathbf{p}, \varrho$  und  $\mathrm{TS}$  gilt auch:

1) 
$$-\frac{1}{\varrho} \operatorname{grad} p = J \left( \operatorname{T} \operatorname{grad} S - c_p \operatorname{grad} T \right)$$

Die gesamte Beschleunigung setzt sich aus diesem Anteil (Gl. 1) und der Schwerebeschleunigung zusammen. Die aus den Zustandsverschiedenheiten hervorgehende Beschleunigung, als Vektor aufgesaßt, sei mit A bezeichnet, und definiert durch:

2) 
$$A = \frac{1}{\varrho} \operatorname{grad} p = -J \left( \operatorname{T} \operatorname{grad} S - c_p \operatorname{grad} T \right)$$

mit den Komponenten:

$$A_{x} = -\frac{1}{\varrho} \frac{\partial p}{\partial x} = JT \frac{\partial S}{\partial x} - J c_{p} \frac{\partial T}{\partial x}$$

entsprechend Ay und Az.

Bildet man rot A und sett:

$$B = rot A$$

oder in den Komponenten ausgedrückt:

$$B_x = \frac{\partial A_y}{\partial z} - \frac{\partial A_z}{\partial y}$$
 usw.

so folgt aus 2) und 3) durch Ausführung der Operation rot.

$$\begin{split} B_{x} &= J \left( \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial S}{\partial z} - \frac{\partial T}{\partial z} \frac{\partial S}{\partial y} \right) = \frac{\partial A_{z}}{\partial y} - \frac{\partial A_{y}}{\partial z} \\ 3^{1} & B_{y} &= J \left( \frac{\partial T}{\partial z} \frac{\partial S}{\partial x} - \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial S}{\partial z} \right) = \frac{\partial A_{x}}{\partial z} - \frac{\partial A_{z}}{\partial x} \\ B_{z} &= J \left( \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial S}{\partial y} - \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial S}{\partial x} \right) = \frac{\partial A_{y}}{\partial x} - \frac{\partial A_{x}}{\partial y} \end{split}$$

Die rechte Seite von 3) und 3 $^1$  verschwindet im allgemeinen nicht, wie im vorhergehenden Abschnitt gezeigt wurde. Es kann daher A nicht der Gradient eines skalaren Potentiales sein, nimmt man jedoch ein Vektorpotential hinzu, so kann der Vektor A zusammenzgeset werden aus den Gradienten von skalaren Potentialen und der Rotation eines Vektorpotentiales: Die Summe der skalaren Potentiale sei mit  $\Phi$ , das Vektorpotential mit C bezeichnet, seine Komponenten seien L, M, N.

A sei nun bestimmt durch:

A = grad 
$$\Phi$$
 + rot C

dabei werde C die stets erfüllbare Bedingung auferlegt:

$$\frac{\partial L}{\partial x} + \frac{\partial M}{\partial y} + \frac{\partial N}{\partial z} = 0$$

ober

Der Vektor B war definiert durch:

$$B = rot A$$

Wendet man die Operation rot auf Gl. 4) an, so folgt:

5) 
$$B = \operatorname{rot} \operatorname{grad} \Phi + \operatorname{rot} \cdot t C$$

Es ist nun stets:

rot grad 
$$\Phi = 0$$

und für rot rot C erhält man die Beziehung:

rot rot 
$$C = \operatorname{grad} \operatorname{div} C - \Delta C$$

wobei  $\Delta$  den Operator:  $\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$  bedeutet.

Infolge der Bedingung  $\operatorname{div} C = 0$  ist B mit C verbunden durch:

$$B = -- \Delta C$$

in den Komponenten ausgedrückt, wird:

$$\begin{array}{ccc}
B_{x} = -\Delta L \\
B_{y} = -\Delta M \\
B_{z} = -\Delta N
\end{array}$$

Bildet man von 3 und 4, die Divergenz, so ergibt sich:

$$\operatorname{div} \mathbf{B} = 0$$

7) aus 4) 
$$\operatorname{div} A = \operatorname{div} \operatorname{grad} \Phi$$

Es ist nun div grad  $\Phi = \left(\frac{\partial^2 \Phi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \Phi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \Phi}{\partial z^2}\right) = \Delta \Phi$ ; wobei der Wert von  $\Delta \Phi = \Theta$  bestimmt wird aus:

8) 
$$\operatorname{div}\left(\frac{1}{\rho} \operatorname{grad} p\right) = \Theta$$

Unter der Annahme, daß für unbegrenzt wachsende Koordinaten die Größen:

9)  $R^3B_x$ ,  $R^3B_y$ ,  $R^3B_z$ ,  $R^3\Theta$   $R^2=(x^2+y^2+z^2)$  nicht unendlich groß werden, erhält man als partifulare Sösungen die Differentialgleichungen: (6, 7), im unbegrenzten Raum und bei Abwesenheit von Unstetigkeiten:

10) 
$$L = \frac{1}{4\pi} \int \frac{Bx}{r} d\tau$$

$$M = \frac{1}{4\pi} \int \frac{B_y}{r} d\tau$$

$$N = \frac{1}{4\pi} \int \frac{B_z}{r} d\tau$$

Die Integrationen sind zu erstrecken über alle Raumelemente, in denen  $B_x$ ,  $B_y$ ,  $B_z$ ,  $\Theta$  von Null verschieden sind. Zwecks späterer Anwendung betrachte ich den Fall, daß ein einzelnes Solenoid in der Atmosphäre vorhanden ist; im ganzen Raum soll  $\Theta$  verschwinden.

Mach Gl. [5) § 2] kann B gefunden werden aus

$$J \oint T dS = \iint B_n d\sigma$$

Das Linienintegral wird passend erstreckt über den Rand eines Querschnittes senkrecht zur Achse des Solenoides; d $\sigma$  bedeutet ein Flächenelement des Querschnittes, ist dieser sehr klein, so darf der Mittelwert von B auf diesen genommen werden, anders ausgedrückt durch:

11) 
$$\iint B_n d\sigma = B \cdot q \qquad \begin{array}{c} (q \text{ ist die Quers} \\ \text{schnittsfläche)} \end{array}$$

Da nun der Wert von J  $\int T dS$  für alle Querschnitte desselben

Solenoides unverändert bleibt, erhält man für zwei verschieden große Querschnitte q und  $q^1$  als Beziehung zwischen den zugehörigen Vektoren B und  $B^1$  die Gleichung:

12) 
$$Bq = B^{\dagger}q^{1} = const.$$

Ein Volumenelement  $d\tau$  eines Solenoides ist durch den Querschnitt q und ein Linienelement ds der Solenoidachse ausdrückbar,

$$d\tau = q \cdot ds$$

Es sei ferner:

13) 
$$B_{x} = B \frac{dx}{ds} .$$

$$B_{y} = B \frac{dy}{ds}$$

$$B_{z} = B \frac{dz}{ds}$$

wobei  $\frac{dx}{ds}$ ,  $\frac{dy}{ds}$ ,  $\frac{dz}{ds}$  die Richtungs- $\cos$  von B bezüglich der Koordinatensahsen darstellen.

Aus Gl. 10) folgt mit Benutzung obiger Beziehungen (13):

14) 
$$L = \frac{Bq}{4\pi} \int \frac{dx}{r}$$

$$M = \frac{Bq}{4\pi} \int \frac{dy}{r}$$

$$N = \frac{Bq}{4\pi} \int \frac{dz}{r}$$

wobei:

$$Bq = J \oint TdS$$

Die Koordinaten eines Punktes außerhalb des Solenoides seien x, y, z; r sein Abstand von einem Linienelement ds der Achse des Solenoides.

Durch Anwendung der Operation  ${\operatorname{rot}}$  auf 14) erhält man die Komponenten von A im Aufpunkte, da  $\Theta$  im ganzen Raum nach Annahme verschwinden soll, sie lauten:

$$A_{x} = \frac{\partial N}{\partial y} - \frac{\partial M}{\partial z} = + \frac{Bq}{4\pi} \int \left( \frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial c} \frac{dc}{ds} - \frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial b} \frac{db}{ds} \right) \frac{ds}{r^{2}}$$

$$15) \quad A_{y} = \frac{\partial L}{\partial z} - \frac{\partial N}{\partial x} = + \frac{Bq}{4\pi} \int \left( \frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial a} \frac{da}{ds} - \frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial c} \frac{dc}{ds} \right) \frac{ds}{r^{2}}$$

$$A_{z} = \frac{\partial M}{\partial x} - \frac{\partial L}{\partial y} = + \frac{Bq}{4\pi} \int \left( \frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial b} \frac{db}{ds} - \frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial a} \frac{da}{ds} \right) \frac{ds}{r^{2}}$$

$$r^{2} = (a^{2} - x^{2}) + (b^{2} - y^{2}) + (c^{2} - z^{2}), \quad a, b, c \text{ ein punit auf ber}$$

Achse des Solenoides, x, y, z Koordinaten des Aufpunktes.

Infolge der Beziehung:

$$\frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial x} = -\frac{\partial \frac{1}{r}}{\partial a} \text{ etc.}$$

erhalten die obigen Integrale das positive Vorzeichen.

Die Beschleunigung, die ein Element qds des Solenoides in dem Aufpunkt bewirkt, sei mit  $\delta A$  bezeichnet, wobei  $\delta A$  definiert ist durch:

$$\delta A = \sqrt{(\delta A_x)^2 + (\delta A_y)^2 + (\delta A_z)^2}$$

Die Auswertung von 15) ergibt zunächst:

16) 
$$\partial A^{2} = \left(\frac{\operatorname{Bq} \, ds}{4\pi \, r^{2}}\right)^{2} \left\{ \left(\frac{z-c}{r} \frac{db}{ds} - \frac{(y-b)}{r} \frac{dc}{ds}\right)^{2} + \left(\frac{x-a}{r} \frac{dc}{ds} - \frac{z-c}{r} \frac{da}{ds}\right)^{2} + \left(\frac{y-b}{r} \frac{da}{ds} - \frac{x-a}{r} \frac{db}{ds}\right)^{2} \right\}$$

Der Ausdruck unter der Klammer ist das Quadrat des  $\sin$  des Winkels, den das Linienelement  $\delta s$  der Solenoidachse mit

dem Radiusvektor nach dem Aufpunkt einschließt. Bezeichnet  $\varepsilon$  diesen Winkel, so lautet Gl. 16) in vereinfachter Schreibweise:

17) 
$$\delta A = \frac{Bq}{4\pi} \sin \varepsilon \frac{\delta s}{r^2}$$

Die an das Biot-Savarsche Gesetz erinnernde Gl. 17) gestattet, den Teilbeitrag der von einem Sosenoidelement in einem äußeren Puntte hervorgerusenen Beschleunigung zu berechnen.  $\delta A$  ist ein zu der Ebene durch  $\delta s$  und den Radiusvektor r senkrechter Dektor, dessen Größe und Richtung die Beschleunigung mißt. Um ihren Gesamtwert, entsprechend der Wirtung des ganzen Sosenoides, zu erhalten, wäre die Integration längs der Achse desselben auszusühren. Ist z. B. die Achse des Sosenoides ein Kreis, sein Mittelpunkt zugleich der Auspunkt, so ergibt sich die gesamte von dem Sosenoid dort bewirkte Beschleunigung zu:

$$A = \frac{Bq}{4\pi R}$$

Erwähnt sei, daß A für äußere Punkte aus einem skalaren Potential abgeleitet werden kann, es sei dieses mit x bezeichnet. Nach bekannten Sägen der Potentialtheorie läßt sich dasselbe darstellen durch:

$$\chi = \frac{\operatorname{Bq}}{4\pi} \iint \frac{\cos \omega}{r^2} \, \mathrm{d}\sigma$$

worin  $\omega$  den Öffnungswinkel des Sehkegels bedeutet, unter dem ein Element der von der Solenoidachse begrenzten Fläche vom Aufpunkte aus gesehen wird.

Jur Darstellung eines allgemeineren Falles, 3. B. der Wirkung mehrerer Solenoide bei Anwesenheit von festen Begrenzungen, ist es vorteilhafter, von den Vektorpotentialen gemäß Gl. 14) auszugehenheir möge zunächst ein einfacher Fall als Beispiel behandelt werden. Die Solenoidachse sei geradlinig und parallel der x-Achse des Korordinatensnstems gestreckt. Infolgedessen sind  $B_y=B_z=0$ , ebenso die Komponenten M,N des Vektorpotentiales, dagegen ist:

$$B = B_x = -\Delta L$$

Denkt man sich eine Inlinderfläche vom Radius r koaxial zu der Solenoidachse und wendet auf den so begrenzten Raum den Gaußschen Satz bezüglich  $\Delta L$  an, so folgt hiermit:

$$- \iiint \Delta L \, d\tau = \iint \frac{dL}{dn} \, d\sigma$$

oder mit Einführung von Inlinderkoordinaten r,  $\varphi$ , x und mit  $B_x$  an Stelle von —  $\Delta L$ :

18) 
$$\iiint B_x \, r d\varphi \, dr \, dx = + \iint \frac{dL}{dr} \, r \, d\varphi \, dx$$

Die räumliche Integration ist nur über das Gebiet, in dem  $B_x$  vorhanden ist, auszuführen. Bei kleinem Solenoidquerschnitt q erhält man aus 18):

19)  $\int B_x \cdot q \cdot dx = + 2\pi r \int \frac{dL}{dr} dx$ 

wobei das rechtsseitige Integral ausgedehnt ist über den Umfang einer Kreisscheibe vom Radius r und der Höhe x. Das Produkt  $B_x q$  hat für alle Querschnitte der Solenoidröhre denselben Wert, daher folgt aus Gl. 19):

$$Bq = + 2\pi r \frac{dL}{dr}$$

ober:

21) 
$$L = +\frac{Bq}{2\pi} \lg r + \alpha$$

Die irrelevante Konstante  $\alpha$  in dem Ausdruck für L läßt sich beseitigen, indem man L im Abstand 1 von der Inlinderachse den Wert Null erteilt.  $L=\mathrm{const.}$  gesetzt, definiert eine Niveausläche, sie ist eine Inderstäche; indem man L verschiedene Werte erteilt, erhält man eine Schar von Niveauslächen.

Die Beschleunigung A ergibt sich aus Gl. 15) mit:

$$\begin{aligned} A_x &= 0 \\ A_y &= \frac{\partial L}{\partial z} \\ A_z &= -\frac{\partial L}{\partial y} \\ A &= \sqrt{\left(\frac{\partial L}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial L}{\partial z}\right)^2} = \frac{dL}{dr} \end{aligned}$$

In Derbindung mit 20) folgt daher als Beschleunigung:

$$A = \frac{Bq}{2\pi r}$$

Da Schnittebenen, senkrecht zur Inlinderachse gelegt, die Niveauflächen von L in konzentrischen Kreisen schneiden und A senkrecht steht auf einer durch die Solenoidachse und den Radiusvektor nach dem Auspunkt gehenden Ebene, so dienen die Linien  $L={\rm const.}$  in

den Schnittebenen zur Veranschaulichung der Tage und Verteilung von  $A=\mathrm{const.}$  Unter den speziellen Voraussetzungen, die dem voranstehenden Beispiele zu Grunde gelegt wurden, folgt, daß die Beschleunigung umgekehrt proportional der Entsernung abnimmt. Sind mehrere parallel und getrennt liegende Solenoide von im Vershältnis zu den Abständen nach einem Auspunkt kleinen Querschnitten vorhanden, so kann das resultierende Potential  $L=L_1+L_2+\ldots$  durch Addition der für jedes einzelne Solenoid gemäß Gl. 21) gebildeten Potentiale erhalten werden, wobei entgegengesetzte Richtungen der Vektoren B durch entsprechende Vorzeichen der Potentiale auszudrücken sind. Demnach lautet das resultierende Potential L von zwei parallelen geradlinigen Solenoiden mit gleichem, aber entgegenzgesetzt gerichteten Vektorssus:

$$L = \frac{Bq}{2\pi} (\lg r_2 - \lg r_1) = \frac{Bq}{2\pi} \lg \frac{r_2}{r_1}$$

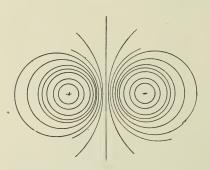
wobei  $r_1$  und  $r_2$  die Abstände des Aufpunktes von den Solenoidachsen in einer dazu senkrechten Ebene bedeuten. Da für  $L={\rm const.}$ 

$$\frac{\partial \mathbf{L}}{\partial \mathbf{y}} \, \mathrm{d}\mathbf{y} + \frac{\partial \mathbf{L}}{\partial \mathbf{z}} \, \mathrm{d}\mathbf{z} = 0$$

so ist, wiederum M=0, N=0 gesetzt, wegen:

$$A_{z} = -\frac{\partial L}{\partial y} \quad A_{y} = +\frac{\partial L}{\partial z}$$
$$A_{z} dy - A_{y} dz = 0$$

Daraus geht hervor, daß auf jeder Niveaufläche  $L={
m const.}$ , auch  $A={
m const.}$  ist, und die Schnittlinien der yz-Ebene mit der Schar



der Niveauflächen geben daher den Verlauf der Kraftlinien an. Im vorstehenden Beispiel sind sie

durch die Krise  $\frac{r_2}{r_1}$  = const. dars gestellt. Ihren Verlauf zeigt beisstehende Figur.

Das Auftreten der Symme= trielinie, räumlich als Symmetrie= ebene gedeutet, zwischen den

beiden Solenoiden mit entgegengesethem Vektorfluß drückt zugleich ihre auf gegenseitige Trennung gerichtete Wirksamkeit aus. Beide Solenoide ver-

halten sich so, wie wenn sie durch eine starre Wand getrennt wären. Offenbar läßt sich danach der Einfluß einer starren ebenen Begrenzungs= fläche auf die Solenoide und ihr geld durch Annahme spiegelbildlicher Solenoide jenseits derselben in Rechnung setzen. Dieser Sall erhält allgemeinere Bedeutung badurch, daß die Solenoide in der Atmosphäre überwiegend horizontal ausgedehnt sind, und kaum mehr als eine geringfügige Neigung gegen die Erdoberfläche haben, zudem befinden sie sich in den unteren atmosphärischen Schichten, also dem Erdboden verhältnismäßig nabe; umsomehr muß der Einfluß dieser Grengfläche auf die Anordnung des Seldes der Solenoid-Beschleunigung berücksichtigt werden. voranstehende Beispiel zweier isolierter Solenoide wurde zum 3weck der Veranschaulichung ihrer Wechselwirkung und der Darstellung des Einflusses einer festen Begrengung gewählt, bei den wirklichen Derhältnissen in der Atmosphäre handelt es sich um weit kompliziertere Sälle, die durch eine einfache Analyse nicht zu beherrschen sind. Man wird hier mit verschiedenen Solenoidsnstemen zu rechnen haben, die teils untereinander zusammenhängen, in verschiedener räumlicher Gruppierung auftreten und ungleiche Intensität besitzen können. Dabei ist die Möglichkeit der Ausbildung innerer Trennungsflächen nach Analogie mit dem behandelten einfachen Beispiel nicht von der hand zu weisen, damit würde die Frage nach der Stabilität solcher Trennungsflächen atut Wahrscheinlich ist, daß die instabilen Trennungsflächen werden. zwischen mehreren Solenoidsnstemen nur furgen Bestand haben.

Den im Cuftraum sich schließenden Solenoiden stehen noch andere zur Seite, die auf der Erdobersläche endigen. Um sie analytischer Behandlung zugänglich zu machen, hat man sie als geschlossen vorzustellen, den oberhalb der Grenzsläche liegenden Teil des Solenoides schließt ein gedachtes jenseits derselben, das Beschleunigungsseld und die Bewegung verhalten sich so, wie wenn sie aus der Wirkung eines derart geschlossenen Solenoides hervorgebracht würden.

Der Darstellung des Feldes der Solenoid-Beschleunigung lag die Annahme einer bekannten, d. h. aus Beobachtungen gegebenen Zustandsverteilung der Parameter p, e, oder T, S, zu Grunde. Infolge der erzeugten Beschleunigung und Bewegung ändert sich die Verteilung der Zustandsparameter, hinzu tritt noch der Einsluß der Wärmezusuhr von und der Wärmeabgabe nach außen, daher besitzt die aus den Solenoiden ermittelte Lage der Beschleunigungsvektoren,

turz, ihr Kraftfeld nur Gültigkeit für den Zeitpunkt, auf den eine gegebene Zustandsverteilung sich bezieht. Indessen ist damit nur ein Teil des Beschleunigungsfeldes erörtert, der zweite, in seiner Beschutung wahrscheinlich gegen den ersten zurücktretende Teil, entsteht aus der Wirkung des skalaren Potentiales  $\Phi$ , bestimmt durch:

$$\operatorname{div}\left(\frac{1}{\varrho}\operatorname{grad} p\right) = \Delta \Phi$$

Die aus einer Divergenz von  $\frac{1}{\varrho}$  grad p resultierende Bewegung hat einen verschiedenen Charakter von der durch Solenoide bewirkten, worauf bereits das skalare Potential hinweist. Weitere Einsicht hierüber vermitteln die Eulerschen Bewegungsgleichungen, sie lauten:

23) 
$$\frac{\frac{\mathrm{Du}}{\mathrm{dt}} = -\frac{1}{\varrho} \frac{\partial \mathrm{p}}{\partial \mathrm{x}}}{\frac{\partial \mathrm{p}}{\mathrm{dt}} = -\frac{1}{\varrho} \frac{\partial \mathrm{p}}{\partial \mathrm{y}}}$$

$$\frac{\mathrm{Dw}}{\mathrm{dt}} = -\frac{1}{\varrho} \frac{\partial \mathrm{p}}{\partial \mathrm{z}} - \mathrm{g}$$

wobei das Symbol  $\frac{D}{dt}$  den bereits benützten substantiellen Differential-

quotienten 
$$\frac{\mathrm{D}}{\mathrm{dt}} = \frac{\partial}{\partial \mathrm{t}} + \mathrm{u} \frac{\partial}{\partial \mathrm{x}} + \mathrm{v} \frac{\partial}{\partial \mathrm{y}} + \mathrm{w} \frac{\partial}{\partial \mathrm{z}}$$
 bedeutet.

Differenziert man Gl. 23) nach x, bezüglich y, und z, und addiert, so folgt mit Vernachlässigung der Produkte von der Form:

$$\left(\frac{\partial u}{\partial x}\right)^2$$
,  $\frac{\partial v}{\partial x}\frac{\partial u}{\partial y}$ , etc. die Beziehung:

$$\begin{split} &\frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) + u \left( \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) \\ &+ v \left( \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) + w \left( \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) \\ &- \left\{ \frac{\partial}{\partial x} \left( \frac{1}{\varrho} \frac{\partial p}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left( \frac{1}{\varrho} \frac{\partial p}{\partial y} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left( \frac{1}{\varrho} \frac{\partial p}{\partial z} \right) \right\} \end{split}$$

oder mit Benützung des Symboles  $\frac{D}{dt}$ :

24) 
$$\frac{\mathrm{D}}{\mathrm{dt}} \left( \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial \mathbf{x}} + \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial \mathbf{y}} + \frac{\partial \mathbf{w}}{\partial \mathbf{z}} \right) = \mathrm{div} \left( \frac{1}{\varrho} \text{ grad p} \right)$$

Eine weitere Bedingung ist durch die Kontinuitätsgleichung

$$-\frac{1}{\varrho}\frac{\mathrm{D}\varrho}{\mathrm{d}t} = \left(\frac{\partial \mathrm{u}}{\partial \mathrm{x}} + \frac{\partial \mathrm{v}}{\partial \mathrm{y}} + \frac{\partial \mathrm{w}}{\partial \mathrm{z}}\right)$$

gegeben. Wenn die Dichteanderungen sehr klein sind, so kann gesetzt werden:

$$\varrho = \varrho_0 (1 + s)$$

Wird dann das Produkt s  $\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z}\right)$  als klein von zweiter Ordnung angesehen und vernachlässigt, so geht Gl. 25) über in:

$$-\frac{\mathrm{Ds}}{\mathrm{dt}} = \left(\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial \mathbf{x}} + \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial \mathbf{y}} + \frac{\partial \mathbf{w}}{\partial \mathbf{z}}\right)$$

Die Darstellung von  $\frac{1}{\varrho}$  grad p durch den Gradienten eines stassaren Potentiales erfordert, daß das Cinienintegral  $\oint \frac{\mathrm{d}p}{\varrho}$  für einen geschlossen Integrationsweg verschwindet. In diesem Salle ist jesdoch die Dichte  $\varrho$  eine Funktion des Druckes allein, womit sich eine

Dereinfachung des Ausdruckes für  ${
m div}\left(rac{\mathfrak{t}}{arrho}\ {
m grad}\ {
m p}
ight)$  erzielen läßt, da nunmehr die Beziehung gilt:

28) 
$$\frac{1}{\varrho} \operatorname{grad} p = \frac{1}{\varrho} \frac{\partial p}{\partial \varrho} \operatorname{grad} \varrho$$

Berücksichtigt man, daß  $\frac{\partial p}{\partial \varrho}$  =  $c^2$  (c = Schallgeschwindigkeit), so führt die Annahme sehr kleiner Dichteänderungen mit  $\varrho = \varrho_o$  (1 + s) zu der einfacheren Gleichung:

29) 
$$\operatorname{div}\left(\frac{1}{\varrho} \text{ grad } p\right) = c^2 \left(\frac{\partial^2 s}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 s}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 s}{\partial z^2}\right)$$

welche in Verbindung mit Gl. 24) und bei Annahme sehr kleiner Bewegungen die bekannte Differentialgleichung der Ausbreitung einer lokalen Dichtestörung ergibt, sie lautet:

30) 
$$\frac{\partial^2 s}{\partial t^2} = c^2 \left( \frac{\partial^2 s}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 s}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 s}{\partial z^2} \right)$$

Die über großen Gebieten in der Atmosphäre, 3. B. in den hochund Tiefdruckgebieten sich abspielenden Vorgänge der Kompression und Dilatation treten in Begleitung von Cuftströmungen auf und sind daher mit dem Bewegungsvorgang eng verbunden. Selbst wenn man sich auf kleine Änderungen der Dichte beschränkt, ist Gl. 30 auf diese Fälle nicht mehr anwendbar, weil die Bewegung nicht mehr als sehr klein anzunehmen ist. Die langsame Ausbildung wie der zeitliche Verslauf größerer atmosphärischer Störungen läßt vermuten, daß die zweite

Derivierte der Kondensation s nach der Zeit:  $\frac{\partial^2 s}{\partial t^2}$  sehr kleine Werte an-

nimmt und an Bedeutung weit gegen die im Gesolge des Transportes von Luftmassen ausiretenden Dehnungen und Verdichtungen zurücktritt. Aus dem Vergleich der Druck und Temperaturverteilung in Luftströmungen längs der Erdobersläche läßt sich die Art der begleitenden Dilatations und Kompressionsvorgänge in vielen Fällen erschließen, und ihr Auftreten weist darauf hin, daß zur Darstellung der Zustandsverteilung in der Atmosphäre die Hinzunahme stalarer Potentiale zu den Wirbelfunktionen notwendig ist.

· Eine andere, mitunter besser geeignete Darstellung der Bewegung in Derbindung mit der Zustandsverteilung ergibt sich, wenn man auch das Geschwindigkeitsseld in zwei Anteile zerlegt, von denen einer aus einem Geschwindigkeitspotential, der zweite aus Wirbelfunktionen herleitbar ist.

Benutzt man dazu die sog. Clebsche Transformation und setzt dieser entsprechend:

31) 
$$u = -\frac{\partial \varphi}{\partial x} + \lambda \frac{\partial \mu}{\partial x}$$
$$v = -\frac{\partial \varphi}{\partial y} + \lambda \frac{\partial \mu}{\partial y}$$
$$w = -\frac{\partial \varphi}{\partial z} + \lambda \frac{\partial \mu}{\partial z}$$

 $\lambda$  und  $\mu$  sind Funktionen von x, y, z;  $\lambda={\rm const.},\ \mu={\rm const.}$  bedeuten also zwei Flächen, und die Wertefolge von  $\lambda$  und  $\mu$  kennzeichnet zwei Flächenscharen, deren gegenseitige Schnitte Wirbellinien sind. Die Kontinuitätsgleichung lautet nunmehr

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial \mathbf{x}} + \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial \mathbf{y}} + \frac{\partial \mathbf{w}}{\partial \mathbf{z}} = -\left(\frac{\partial^2 \varphi}{\partial \mathbf{x}^2} + \frac{\partial^2 \varphi}{\partial \mathbf{y}^2} + \frac{\partial^2 \varphi}{\partial \mathbf{z}^2}\right)$$

demgemäß ist:

$$\lambda \left( \frac{\partial^2 \mu}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \mu}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \mu}{\partial z^2} \right) + \frac{\partial \lambda}{\partial x} \frac{\partial \mu}{\partial x} + \frac{\partial \lambda}{\partial y} \frac{\partial \mu}{\partial y} + \frac{\partial \lambda}{\partial z} \frac{\partial \mu}{\partial z} = 0$$

Serner werden die Rotationen  $\xi$ ,  $\eta \zeta$  dargestellt durch:

32) 
$$2\xi = \frac{\partial \lambda}{\partial y} \frac{\partial \mu}{\partial z} - \frac{\partial \lambda}{\partial z} \frac{\partial \mu}{\partial y}$$
$$2\eta = \frac{\partial \lambda}{\partial z} \frac{\partial \mu}{\partial x} - \frac{\partial \lambda}{\partial x} \frac{\partial \mu}{\partial z}$$
$$2\zeta = \frac{\partial \lambda}{\partial x} \frac{\partial \mu}{\partial y} - \frac{\partial \lambda}{\partial y} \frac{\partial \mu}{\partial x}$$

Diese Gleichungen sind ähnlich zusammengesetzt wie die Gl. 3<sup>1</sup>) pag. 14 und legen eine gewisse Verwandtschaft mit den entsprechenden Wirbelsfunktionen der Zustandsverteilung nahe. In der Cat führt Gl. 31) in dem Linienintegral der Geschwindigkeit über eine geschlossen mitbewegte Linie zu der Beziehung:

$$\oint u dx + v dy + w dz = \oint \lambda d\mu$$

Aus gleichem Grunde gilt auch die Erweiterung:

34) 
$$\frac{D}{dt} \oint u dx + v dy + w dz = \frac{D}{dt} \oint \lambda d\mu = J \oint T dS$$

Wirbelbeschleunigungen sind jedoch nur dort vorhanden, wo die Flächen T und S einander gegenseitig schneiden. Die Schnitte zwischen den durch  $\lambda$  und  $\mu$  gegebenen Flächenscharen repräsentieren aber Wirbellinien, welche nur dort entstehen konnten, wo die T, S- Flächen sich durchdringen. Im Anfangsstadium müssen diese jedenfalls mit den Flächenscharen  $\lambda$ ,  $\mu$  zusammenfallen, während im weiteren Verlauf der Wert von  $\int T ds$  für dieselbe Kurve abnehmen wird infolge des parallel gehenden Anwachsens der Zirkulation. Setzt man daher näherungsweise die zeitliche Abnahme des Wertes von  $\int T dS$  für eine individuelle Kurve dem Momentanwert proportional;

$$= \frac{D}{dt} \oint TdS = \gamma \oint TdS$$

woraus durch Integration sich ergibt:

$$\oint T dS = \left( \oint T_0 dS_0 \right) \cdot e^{-\gamma t}$$

und hiermit folgt für das Anwachsen der Birkulation die Beziehung:

$$\frac{D}{dt} \int \lambda d\mu = J \oint T_0 dS_0. e^{-\gamma t}$$

ober mit

$$\oint \lambda \mathrm{d}\mu = \varkappa$$

und nach Integration:

37) 
$$\varkappa - \varkappa_0 = \frac{J}{\gamma} \left( \oint T_0 dS_0 \right) \quad (1 - e - \gamma t)$$

Nimmt man als anfänglichen Justand den wirbelfreien, so zeigt die obige Gleichung, daß troth des Vorhandenseins einer Zirkulationsbescheunigung die Zirkulation selbst einem endlichen Grenzwert entzgegenstrebt, der durch die Anfangsbedingungen, den thermodynamischen Arbeitsvorrat J  $\int T_0 dS_0$  gegeben ist. Nach Ablauf einer längeren Zeit ist dieser gemäß Gl. 36) in dem System nicht mehr vorhanden, wohl aber ein Äquivalent, Wirbel. Die Zustandsverteilung im Endzustand unterscheidet sich von der ursprünglichen dadurch, daß die Flächen T und S=const. entweder parallel liegen, oder alle Entropieunterschiede durch Mischung der Lustmassen ausgeglichen sind. Die Lust besände sich in Bewegung und wäre im Falle der vorangehenden Mischung durchaus isentrop, ein Fall, der in der Atmosphäre durch die Vorgänge der Wärmezusuhr und zabgabe von und nach der Außenwelt nie eintreten kann.

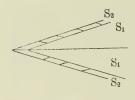
# § 4. Über den Nachweis der Wirbelbeschleunigung in atmosphärischen Störungen.

Die Kenntnis der Zustandsverteilung längs einer geschlossenen Kurve in der Atmosphäre für einen gegebenen Zeitpunkt genügt zur Sestsstellung, ob Wirbelbeschleunigungen in dem von der Kurve umschlossenen Gebiet vorhanden sind oder nicht. Indessen ist hiermit für die Erschließung der Bewegungsvorgänge in der Atmosphäre noch nicht viel gewonnen; unbefriedigt bleibt das Bedürfnis, zwischen der Ursche und den Folgeerscheinungen, der Form und Stärke der Lustsbewegungen, einen sicheren Zusammenhang zu erkennen. Eine Übersicht

über die Zustandsverteilung in einem größeren Teil der Atmosphäre würde zu der Kenntnis der Anordnung der Solenoide führen und sich für die Beurteilung ihrer Wirksamkeit besser eignen als dies aus einer die Solenoide vielleicht nur teilweise umschlingenden Kurve möglich wäre. Gerade durch den Umstand, daß die die Luftströmungen unterhaltenden Beschleunigungen im Innern des Mediums selbst ihren Sit haben, unterscheiden sich die Probleme der atmosphärischen Bewegungen von denen der hydrodynamit, die hauptsächlich Bewegungsvorgänge unter der Einwirkung äußerer Einwirkungen behandelt; und die Untenntnis der Anordnung und Verteilung des Seldes der Wirbel= beschleunigungen in der Atmosphäre ist eines der hemmnisse, die Theorie durch die Erfahrung zu kontrollieren. Zu der Vereinfachung des Bildes der Zustandsverteilung gab die Einführung zweier flächenscharen Anlaß, und besonders übersichtlich gestaltet es sich in der Anordnung der Isothermen und Isentropenflächen, da diese sich stets von entgegengesetzter Seite her durchdringen mugen, indem die ersten den Äquator, die zweiten die Pole überwölben. Beide Slächenscharen schneiden außerdem noch zum großen Teile die Erdoberfläche, und damit steht uns ein hülfsmittel zur Verfügung, das auf die ungefähre Anordnung der Solenoide in der Atmosphäre Rudschlusse gu giehen erlaubt, indem die form und Gruppierung der Schnittlinien jener Slächen auf der Erdoberfläche in vielen einzelnen Sällen einem umfangreichen Beobachtungsmaterial hergeleitet und durch die im voraus, wenigstens der Richtung nach, bekannte Sort= setzung der flächen im Raum auch die Verteilung des Feldes der Wirbelbeschleunigung erschlossen werden kann. Die Deutung der Beobachtungsergebnisse ist jedoch wesentlich abhängig von der besonderen Vorstellung über die Wirkungsweise der Solenoide, die in verschiedener Weise sich äußern kann, je nachdem sie in geschlossenen Schichten, oder mehr in der form von ringförmigen Gebilden auftreten. Diese beiden Arten der Anordnung mögen bezüglich der zugehörigen Luftbewegungen an einigen Beispielen näher besprochen werden.

Versteht man unter homogenen Luftmassen solche mit gleichem Wert der Entropie, dann ergibt sich als einfachster Fall einer schichtsörmigen Anordnung der Solenoide der zweier je-für sich homogenen Luftmassen, die mit einer Übergangszone aneinandergrenzen, in der, unter den natürzlichen Verhältnissen der Temperturverteilung, Solenoide vorhanden sind.

Als Grengflächen im Luftraum sind die Isentropenflächen anzusehen, sie mögen die Erdoberfläche schneiden. Diese sowohl wie die 3so= thermen= und Isentropenflächen innerhalb des betrachteten Teiles der Atmosphäre werden als Ebenen betrachtet, von denen die beiden kalorischen Slächen einander parallel sein mögen. Die Schnitte mit der Erdoberfläche sind dann gerade Linien und in jeder dazu sentrechten Schnittebene bilden sich die falorischen Slächen als Gerade ab. Wenn die Bewegung bei dieser Anordnung der Solenoide untersucht werden soll, so muß in erster Linie auf den Einfluß der Grengfläche Rucksicht genommen werden. Dies geschieht geeigneterweise badurch, daß man sich jenseits der starren Grengfläche eine zweite Anordnung von Solenoiden in einem gleichartig beschaffenen Medium vorstellt, die spiegelbildlich zu der ersten liegt, wobei dem Vektorfluß Bq in dem zweiten Snstem von Solenoiden die entgegengesetzte Richtung zu dem im ersten erteilt wird. Beide Solenoidsnsteme gusammen haben die gorm einer zwischen zwei parallelen Keilflächen eingeschlossenen ebenen Schicht, wobei die Keilhälften diesseits und jenseits der Grengfläche in dieser



gemeinschaftliche Kanten haben. Nebenstehende Figur zeigt im Querschnitt einen Teil eines derartigen, durch ein Hülfssnstem von Solenoiden vervollständigten Keiles.  $S_1$ ,  $S_2$  bezeichnen die Isentropenflächen, wosbei  $S_2 > S_1$ .

Infolge von  $S_{\text{2}} > S_{\text{1}}$  ist die Beschleunigung im Gebiet mit der höheren Entropie  $S_{\text{2}}$  auswärts, vornehmlich der Keilfläche  $(S_{\text{2}})$  entlang gerichtet, im Gebiet mit der Entropie  $S_{\text{1}}$  wird die Eust abwärts und überwiegend nach der Keilfante beschleunigt.

Der Stärke der Cuftbewegung entsprechend sind zwei Fälle zu unterscheiden: 1) geringe Beschleunigung, die Cuft kann von dem Gebiet  $S_1$  nach  $S_2$  überströmen, ohne daß der Keil sich bewegt. Die von  $S_1$  nach  $S_2$  überströmende Cuft muß hierbei Wärme aufnehmen. 2) Wird dagegen die Wärme nicht aufgenommen und ist die Beschleunigung stark genug, um die Bewegung der Cuftmasse zu erzwingen, dann bewegt sich der ganze Keil vorwärts in der Richtung senkrecht zu seiner Kante. Die Cuft von der höheren Entropie  $S_2$  wird nach außen abgedrängt und ersetzt durch die dem Keil nachströmenden Cuftmassen von der niederen Entropie  $S_1$ ; ihre Ges

schwindigkeit ist hierbei größer als die der verdrängten Luftmassen, da die Translationsgeschwindigkeit des Keiles sich zu der der Luftsmassen in S1 addiert, während die Geschwindigkeit der auf der Dorderseite emporströmenden Luftmassen aus gleichem Grunde versteinert wird. Passiert ein solcher Keil über einen Ort hinweg, so wird anfänglich, vor dem Eintressen seiner Kante, eine schwache Luftströmung wahrzunehmen sein, die beim Vorübergang der Keilkante sast unvermittelt durch eine starke Strömung abgelöst wird. Atmosphärische Vorgänge, deren Äußerungen ganz im Einklang mit dem stizzierten Verlauf zu stehen scheinen, dürsten z. B. die Linienböen sein; in noch größerem Maßstabe aber treten sie auf in den sogenannten Rücseitenphänomenen von Inklonen, in dem Einbruch kalter Luftzmassen auf den westlichen Seiten der Minima.

Da die den Keil begrenzenden Isentropenflächen die Erdobersstäche schneiden, so kann die Existenz eines Keiles und seine Bewegung durch die Cage und Veränderung der Entropielinien auf der Erdsoberfläche nachgewiesen werden.

Şaßt man die Solenoide als schichtförmig verteilt auf, so ist die Bewegung zu beiden Seiten der Übergangszone eine unstetige. Wie von helmholtz gezeigt hat, wird eine Diskontinuitätssläche infolge darübergelagerter Störungen wellenförmig desormiert, an den Knotenstellen bilden sich neue Wirbel aus. In dem vorliegenden Beispiele würde die Übergangszone in den Knotenstellen spiralförmig desormiert werden, wobei wahrscheinlich intensive Mischungsvorgänge sich abspielen. Dermutlich stehen die Böen, die auf der Rückseite der Intenen und in der Nähe der Kante des eindringenden Keiles auftreten, in engem Zusammenhang mit diesen dynamischen Störungen der Keilgrenzen. Daß auch die Theorie die sür die Entwickelung von Böen günstigen Umstände bereits erkennen läßt, gibt der auszgesprochenen Dermutung einen starken Rückhalt.

Einzelne Formen der Böen, wie die bogenförmige Böe, legen die Annahme nahe, daß sie aus einer größeren Gruppe von vereinigten Solenoiden bestehen, die mit ihren Enden auf der Erdobersstäche endigen. Zur Untersuchung der Bewegung hat man sich jedes auf der Erdobersläche endigende Solenoid mit seinem Spiegelbild jenseits derselben vereinigt zu denken, das jenes zu einem geschlossenen Solenoid ergänzt.

Das hydrodynamische Anologon hierzu ist ein Wirbelring, von elliptischer Form, jede Ringhälfte liegt näherungsweise in einer Ebene, die gegen die Horizontale geneigt ist. Der Wirkungsweise der Solenoide entsprechend ist auch die Lustbewegung in der Umgebung eines Solenoidringes ähnlich geartet wie die in der Nähe eines der beschriebenen Keile. Die Lust der höheren Entropie strömt auf der Vorderseite empor, zwischen den vom Ring begrenzten Gebiete beswegt sich die Lust der niederen Entropie hindurch. Daß die Bewegung nicht den entgegengesetzen Charakter haben kann, ergibt sich aus der Richtung, in der die Beschleunigung der Solenoide wirksam ist.

Ein Solenoidring ist im allgemeinen nicht stationär, Unstetigteiten in der Zustandsverteilung können aber darauf hinwirken, die Bewegung des Ringes zu verlangsamen oder aufzuheben. Dies möge an einem speziellen Beispiel näher illustriert werden. Naheliegend z. B. ist eine Unstetigkeit in der Zustandsverteilung, die hervorgeht aus der ungleichen Wärmeaufnahme der Luft über Wasser und über Land zu Zeiten starker Einstrahlung. Es werden sich Zustandsverschiedenheiten zwischen der Luft über dem Wasser und der über dem Lande ausbilden können. Ein breiter Wasseram z. B., beiderseits von Land begrenzt, wird unter diesen Umständen von den Isentropenssächen überwölbt.



Die nebenstehende Sigur stellt einen senkrechten Querschnitt durch das Unstetigkeitsgebiet dar, durch Spiegelung der äußeren Isentropenflächen an der horizontalen Grenzfläche erhält man die

von der Grenzbedingung befreite Anordnung der Solenoide, die eine Zirkulation zwischen dem Cuftgebiet über Wasser und Cand hervorrusen. Der Bewegungscharakter ist in der Figur durch Pfeile angedeutet. Ein Solenoidring, der sich von einer Seite her dem abgeschlossenen Gebiet nähert, muß, um das jenseitige User zu erreichen, diesen Raum mit den eingeschlossenen Solenoiden beseitigen. Die Überwindung des Zirkulationsspstems zwischen Wasser und Cand erfordert aber eine Arbeitszleistung von seiten des Wirbelringes. Indessen wird sich auch ein Stromsspstem ausbilden können, bei dem sowohl der Solenoidring, wie die Solenoidschicht in dem durch Isentropenslächen abgegrenzten Gebiete stationär weiterbestehen. Notwendig hierzu erscheint die Ausbildung einer Art Trennungsstäche zwischen beiden Spstemen nach Analogie mit

berjenigen zwischen zwei parallelen geradlinigen Wirbeln mit entsgegengesetzer Rotation. Längs einer derartigen Fläche herrscht Strömungsgleichgewicht zu beiden Seiten, sowohl die Beschleunigung wie auch die Geschwindigkeit haben keine Komponenten normal zu dieser Fläche. Die Stabilität der Anordnung läßt sich nicht überssehen, vermutlich ist sie sehr instabil, jede neu hinzutretende Störung müßte eine Veränderung in der Lage der Fläche des Strömungssgleichgewichtes herbeisühren, womit eine Verlagerung der Solenoidsgebilde parallel gehen kann.

#### § 5. Inklonen und Antignklonen.

Die sehr reichhaltige Literatur über die großen atmosphärischen Störungen, die Inklonen und Antignklonen, bekundet das lebhafte Interesse, das die meteorologische Forschung auf diese Erscheinungen konzentriert; und wenn die vielen Versuche zu einer physikalischen Erklärung dieser Störungen trot des umfangreichen Beobachtungs= materiales wenig bisher erfolgreich waren, so beweist dies, daß das Be= obachtungsmaterial vielleicht nicht ausreicht, oder daß die benutten Untersuchungsmethoden, die vorwiegend statistischer Art sind, nicht zum Ziele führen. Während die physikalischen Zusammenhänge zwischen Temperatur und Druckverteilung in den atmosphärischen Störungen nicht zum Gegenstand der Untersuchung wurden, wendete sich die Aufmerksamkeit der meteorologischen Sorschung mehr den Beziehungen zwischen der Druckverteilung und der Richtung wie Stärke der sie begleitenden Luft= strömungen zu. Nach der geläufigen Vorstellung werden diese durch horizontale Druckbifferenzen veranlaßt. Läßt man diese Annahme zu, so ist das Zustandekommen horizontaler Druckgradienten zu erklären. hndrodnnamisch sind jedoch das Geschwindigkeitsfeld und die Druckverteilung einander gleichwertig; in der Tat kann die Druckverteilung in bewegten flüssigkeiten aus dem Geschwindigkeitsseld ermittelt werden. Infolge der Gleichwertigkeit zwischen Druckverteilung und Geschwindig= teitsfeld gibt die Antwort auf die Frage nach dem Ursprung atmosphärischen Bewegungen auch Auskunft über die Entstehungsursache von horizontaler Druckgradienten.

Für den Fall, daß eine lokale, vom Boden ausgehende Erwärmung Luftbewegung veranlaßt, werden folgende Zwischenstufen

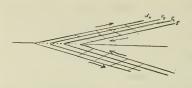
beim Übergang von Ruhe zur Bewegung angenommen. Die ursprünglich horizontal liegenden Isobaren= und Isothermenflächen werden über dem erwärmten Gebiete deformiert und gehoben. Mit der hebung der Isobarenflächen beginnt die Ausbildung eines horizontalen Druckgradienten, unter dessen Wirkung die vorher in Ruhe befindliche Luft in Bewegung gerät und seitlich abtransportiert wird. Dabei bildet sich über dem erwärmten Gebiete ein Luftdruckminimum aus, nach dem die Luft am Boden hinzuströmt. Soweit die in Kürze wieder= gegebene allgemeine Beschreibung der Vorgänge, die den Anlaß zur Entstehung der Druckdifferenzen und der Bewegung geben. Dazu ist zu bemerken, daß eine Dilatation, wie sie als Folge einer Erwärmung der Luft auftritt, eine so geartete Strömung aus bervorrufen kann, weil Dilatationsvorgängen Bewegungen mit einem Geschwindigkeitspotential resultieren. wirkliche Luftströmung unter den geschilderten Bedingungen würde als Wirbelbewegung leichter verständlich sein, und die Wirbel kommen auch zu Stande, sobald die Isobaren= u. Isothermenflächen sich schneiden, wie dies aus dem Integral:  $-\int rac{1}{arrho} \; \mathrm{d}\mathrm{p} = - \, \mathrm{R} \int rac{\mathrm{T}}{\mathrm{p}} \, \mathrm{d}\mathrm{p}$ , das die Wirbelbeschleunigung mißt, hervorgeht. Solange demnach die beiden Slächenscharen parallel liegen, mögen sie gewölbt sein oder nicht, ist teine Beschleunigung wirksam, welche Bewegung veranlaßt. verlangt die Richtung der Zirkulationsströmung der Luft eine bestimmte Art der Schnitte zwischen den Isobaren= und Isothermen= flächen; um nun eine Übereinstimmung zwischen Erfahrung und Theorie herzustellen, muß man annehmen, daß die Isothermenflächen stärker gehoben werden als die Isobarenflächen. Somit werden in letter Linie die Vorgänge des Entstehens von Bewegung, von Druckunter= schieden auf thermodynamische Prozesse zurudgeführt, der Detailverlauf, d. h. der thermodynamische Weg, auf dem die Luft Wärme aufnimmt und Arbeit leistet, ist im einzelnen noch gänglich unbekannt.

Es war naheliegend, die oben beschriebene Vorstellung von der Konvektion zur Erklärung der Inklonen herauszuziehen. Die Konvektionshypothese erreichte indessen keine dominierende Stellung in den Anschauungen über den Ursprung der Inklonen, weil der tatsächliche Besund in der Temperaturverteilung der Zentra gegen- über den Randgebieten gegen die hypothese zu sprechen schien; es

wurden häufiger Inklonen mit kalten Zentren anstatt mit warmen, wie die hnpothese es verlangte, festgestellt. Dabei wurde übersehen, daß Temperaturvergleiche nur dann einwandfrei sind, wenn die natürlichen Bedingungen der Luftmassen unverändert bleiben, sie also demselben Niveau angehören und gleichen Druck besitzen. Inklonen besteht jedoch zwischen Rand und Zentrum eine Druckbiffe= reng; während die Luft, ohne ihr Niveau zu andern, durch das Druckgefälle hindurch sich bewegt, dehnt sie sich adiabatisch aus, womit zugleich eine Abkühlung parallel geht. Daher kann das Zentrum einer Inklone gegenüber dem warmen Randgebiet tatsächlich eine tiefere Temperatur haben, und so lange die potentielle Temperatur nicht geändert wird, widerspricht das kalte Zentrum der Konvektionshppothese nicht. Die wirkliche Sachlage wird daher durch die Unterscheidung der Inklonen nach der Temperatur ihrer Zentra nicht erschöpft. Nimmt man dagegen an, daß, wie auch aus den Beobachtungsergebnissen hervorzugeben scheint, Solenoide in mehr oder minder keilförmiger Schichtung bei Bilbung und Ablauf dieser atmosphärischen Störungen wirksam sind, dann führt die Anordnung der Isentropen= und Isothermenflächen in den Inklonen und Antignklonen zu einer tieferen Kenntnis der dynamischen Bedingungen, unter denen sie entstehen, umsomehr als sich Ruchfolusse über die Anordnung dieser Slächen bis zu einem gewissen Grade aus ihren Schnitt= linien mit der Erdoberfläche, den Isothermen= und Isentropenlinien, gieben lassen. Dor der Diskussion spezieller Beispiele von Inklonen nach den Wetterkarten erscheint es angebracht, zur Orientierung der Dorftellung die wesentlichen Merkmale der Veränderungen an einfachen Sällen klarzulegen. hierzu eignet sich besonders die Untersuchung der Bewegung eines Keiles von schichtförmig angeordneten Solenoiden mit überwiegend horizontalen Achsen. Mittels eines spiegelbildlichen hilfs= instems von Solenoiden läßt sich der Einfluß der festen Grengfläche beseitigen, in dieser selbst liegen die Keilkanten, gebildet von den Schnitten der Isentropenflächen, die sich von beiden Seiten ber der Grengfläche nähern. Als Vertikalschnitt senkrecht gur Keilkante aufgefaßt, veranschaulicht nachstehende Sigur die Sachlage.

Die Betrachtung der Figur führt zu dem Resultat, daß mit der Bewegung des Keiles die seiner Kanten, als welche die Isentropenlinien in der Grenzfläche aufzufassen sind, parallel geht. Würde eine sonst

noch vorhandene Cuftströmung den Transport des Keiles bewirken, so ist ersichtlich, daß sie die Trennungsfläche beider Solenoidsnsteme, der starren Grenzsläche, reichen muß. Es erscheint demnach wenig wahrscheinlich, daß die Inklonen, bei denen sich derartige Keile nachweisen

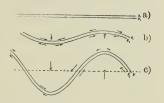


lassen, durch eine nur in der höhe herrschende Luftströmung fortgetragen werden, wie dies vielfach behauptet wird. Ohne das hinzutreten einer allgemeinen Strömung kann sich ein Keil lediglich unter

der von seinen eingeschlossenen Solenoidsnstem erzeugten Strömung Auf seiten des spiken Winkels, der als inneres Gebiet bezeichnet sein möge, befindet sich die niedere Entropie, die Bewegung ist gegen die Kante gerichtet und hat im allgemeinen eine schwache Komponente gegen die Trennungsfläche. Im Gebiet des stumpfen Winkels, dem äußeren Gebiet, herrscht dagegen eine den Isentropen= flächen entlang ziehende Strömung mit einer von der Begrenzungs= fläche der Solenoidsnsteme hinweggerichteten Komponente. Den Strömungsverlauf im inneren und äußeren Gebiet zeigen die eingezeichneten Pfeile in der Figur. Bei der natürlichen, aus dem eigenen Strominstem resultierenden Bewegung des Keiles schiebt sich dieser infolge der nachdrängenden Luftmassen mit seiner Kante unter die vorge= lagerten Luftmassen höherer Entropie. Unter dem Einfluß einer starten gegen die Keilkante gerichteten Strömung kann jedoch ein ent= gegengesetzter Transport des Keiles stattfinden. Don der Begrenzungs= fläche aus betrachtet, bewegt er sich dabei nach der Seite der niederen En= tropie. Es verdient bemerkt zu werden, daß bei der Entwicklung atmosphärischer Störungen beide Arten der Verlagerung der Keilfront por= tommen. Die Notwendigkeit hiervon ist nicht sehr leicht einzusehen. Der Dorgang als solcher scheint aber aufs engste mit der Erfüllung der Kontinuitätsbedingung beim Transport zusammenzuhängen. Bur Klarlegung des Sachverhaltes sei ein aus zwei ebenen Isentropenflächen gebildeter Keil mit zwischengelagerten Solenoiden angenommen. Die Keilfront wird auf der Grengfläche durch zwei gerade Linien, entsprechend den beiden Isentropenflächen im Raum, abgebildet. Der gleichmäßige Transport des gangen Keiles werde gestört durch eine ungleichmäßige Derteilung der Intensität der Solenoide, 3. B. wenn sie längs einer

Strecke kleinere Querschnitte haben, als in dem übrigen Teil. Die Wirbelbeschleunigung ist dort größer, wo die größere Anzahl Solenoide eine gegebene Fläche durchsehen; infolgedessen führt eine Verdichtung der Solenoide an einer Stelle ein stärkeres Vordringen des zugehörigen Teiles der Keilfront herbei, dabei muß die vorliegende, im stumpfen Winkel besindliche Luft absließen, und zwar zu einem großen Teile nach beiden Seiten von der Mitte des schneller vordringenden Teiles der Keilfront. Diese abströmende Luft bewegt sich gegen die benachbarten Teile der Keilfront und hemmt deren Fortschritt, so entsteht aus der ursprünglich geradlinigen Keilkante eine wellenförmig desormierte

mit einem wohlbestimmten Stromspstem, das die nebenstehende Sigur schematisch in den einzelnen Entwicklungsstadien zeigt, und zwar stellt a) einen Teil der ausgebehnten geradlinigen Kante des Keiles in der Aussicht dar, b) zeigt die beginnende Desormation, c) einspäteres Stadium. Aus



b) ist ersichtlich, daß derselbe Vorgang, welcher die Zurückbrängung der seitlich anschließenden Teile der Keilfront herbeiführt, wärtsbewegung des schneller bewegten Teiles unterstützt, indem die im spigen Winkel verdrängten Luftmassen nach jenen abströmen. erhebt sich nun die Frage nach der Ursache der Weiterbildung der eingeleiteten Deformation, die in den wirklich vorkommenden Sällen zu Amplituden der Keilkante von 1000 und mehr Kilometer Cange führt. Wenn man sich die Lage der Isentropenflächen in dem defor= mierten Zustande vorstellt, hält es nicht schwer, den inneren Grund der Weiterbildung zu finden. Die den vordringenden Teil des Keiles begrenzenden Isentropenflächen überwölben das Gebiet der in dasselbe nach= strömenden Luftmassen sattelförmig, umgekehrt zeigen die Isentropen= flächen in den Nachbargebieten mit entgegengesetter Bewegung der Keilfront eine der deformierten Keilfront ähnliche Ausbiegung, die der Kürze wegen als "Mulde" bezeichnet sei. Wie es die Wellenform der Entropie= linien fordert, folgen Sättel und Mulden abwechselnd auf einander. Sie find getrennt durch eine übergangsschicht, erfüllt von Solenoiden, deren Achsen eine der Keilfront ähnliche Wellenform haben muffen. Der Vektorfluß der Solenoide besitzt die Richtung ihrer Achsen, sie durchsetzen einen vertikalen Querschnitt durch Sättel und Mulden

abwechselnd in entgegengesetzter Richtung. Nun wurde gezeigt, daß zwischen parallelen Solenoiden mit entgegengesetztem Dektorfluß eine Trennungsfläche entsteht. Ähnliches gilt für den Sall der einander gegenüberstehenden Solenoidschichten. Danach wurde in jeder Mulde wie in jedem Sattel eine Trennungsfläche sich aus= bilden, sie schneidet die starre Grengfläche in einer Linie, die als mittlere Stromachse bezeichnet sei, weil sie dort den mittleren Verlauf der Strömung angibt. In den Mulden befindet sich stets Euft von höherer Entropie als in den Sätteln, denn jene liegen außerhalb, im stumpfen Winkel der Isentropenflächen, welche diese begrenzen. Die Art der Zirkulationsbeschleunigung ist daber in beiden Gebieten eine bestimmte, leicht angebbare. In den Mulden ist sie längs der Trennungsfläche nach oben, von der Grenzfläche hinweggerichtet, in den Sätteln dagegen dieser zugewandt, infolge= dessen wird die Luft in den Mulden nach außen, in den Sätteln gegen die Grengfläche mit einer Komponente beschleunigt und abtransportiert. Sur die abströmende Luft muß Ersat herbeigeführt werden, dieser kann in jedem der Gebiete nur aus den Reservoiren, d. h. den Räumen, mit denen sie zusammenhängen; herbeifließen und zwar regelt sich die Einströmungsgeschwindigkeit nach dem Bedarf. entsprechend der abtransportierten Luftmenge, diese ist durch die hori= zontale flächenausdehnung, der Mulden, Sättel und der Geschwindig= keit des Abtransportes gegeben. Es sei Q der Slächeninhalt einer Mulde in der horizontalebene, w die vertikale Geschwindigkeit; unter annähernd gleicher Dichte der ab- und guströmenden Luft ift die Ge-

schwindigkeit des Ersahstromes gegeben durch  $v=\frac{Q\cdot w}{q}$ , wobei q

den vertikalen mittleren Eintrittsquerschnitt einer Mulde oder eines Sattelgebietes bezeichnet, beide als stationär angenommen. Der Eintrittsquerschnitt kann große Breite, jedoch nur geringe höhe besitzen, der Austrittsquerschnitt hat dagegen große Länge und nahezu dieselbe Breite. Das Auftreten großer Geschwindigkeiten erklärt sich daher einfach; so würde zu einer Eintrittshöhe von 1 km und einer Längenausdehnung einer Mulde von 1000 km bei beiderseits gleicher Breite die Einströmungsgeschwindigkeit zu berechnen sein aus

Angenommen es sei  $w=2\,\frac{cm}{sec}$ , dies ergibt für die Geschwindigkeit der horizontalen Einströmung  $20\,\frac{m}{sec}$ 

Wenn die atmosphärischen Störungen in der oben geschilderten Weise zu Stande kommen, so muß sich dieses in der Anordnung der Sättel und Mulden zeigen, diese lassen sich aber aus der Lage und Derteilung der Isentropenlinien auf der Erdoberfläche unschwer nach= weisen, sofern die Beobachtungen darüber gleichzeitige sind, wie 3. B. die Daten gum Entwurf von Wetterkarten. Der besseren übersicht und der Abwesenheit topographischer Einflüsse halber wurde die Entropieverteilung über dem Ozean aus vorhandenen Beobachtungsdaten für einen gegebenen Zeitpunkt ermittelt. Diese, wie die zugehörige Wetterlage, wurden einer Karte des von der Deutschen Seewarte herausgegebenen Atlas des Atlantischen Ozeans entnommen. Die beigefügte Kartem Izeigt die Anordnung der Entropielinien. Sie ziehen sich, wie ersichtlich, wellenförmig über den gangen Ozean, und zwar sind die Mulden= gebiete durch die polaren, die Sättel durch die dem Äguator zuge= wandten Amplituden gekennzeichnet. Die barometrischen Minima liegen sämtlich in den Mulden, die Kerne der Antignklonen dagegen in Sätteln und zwar stets unsymmetrisch zu den Spuren der Trennungs= flächen in den einzelnen Gebieten. Zwischen Muldenmitte und westlich anschließendem Sattel liegt die Inklonenmitte; der Raum bis zur nächsten Muldenmitte ist von einer Antignklone eingenommen. Nun tritt diese Asymmetrie der Kerne der atmosphärischen Störungen bezüglich der Trennungs= ober Scheibelinien immer auf, sie läßt sich an jeder Wetter= tarte nachweisen, und es scheint dieses Verhalten der Zentra auf eine ausgeprägte Verschiedenheit der Anordnung der Solenoide, hinzuweisen.

Als weitere Belege für das Auftreten der Sättel und Mulden in den Inklonen, wie für den Charakter der zugehörigen Luftströmungen sei auf die dieser Arbeit beigefügten Wetterkarten der werwiesen, in die außer der Druckverteilung auch die Entropieverteilung eingezeichnet sind. (Die Luftentropie bezieht sich dabei auf trockene Luft; zu ihrer Berechnung wurde aus den Angaben der relationen Seuchtigs

<sup>1)</sup> Verkleinerte Kopien von Wetterkarten der Deutschen Seewarte.

feit der Partialdruck des Wasserdampses ermittelt und aus dem Gesamtdruck eliminiert.)

Auf wichtige Merkmale der Vorgänge, die in den Wetterkarten dargestellt sind, sei turg hingewiesen. Inder Wetterkarte vom 1. November erstreckt sich das Muldengebiet bis zum Druckminimum und schließt dieses ein. Da die Isentropenlienien, welche am Boden die Mulde begrenzen, von außen bis nach dem Minimum vordringen und der Muldenraum wesentlich isentrope Luftmassen enthält, so deutet dies auf eine adiabatische Druck- und Temperaturverteilung bin, dem Druckgefälle von etwa 10 mm in der horizontalen Richtung entspricht hierbei eine durchschnittliche Temperaturabnahme von ca. 1° in der gleichen Richtung. Bezüglich des Randgebietes, aus dem die Luft= massen des Muldenraumes stammen, ist das Zentrum der Depression rund 3° fälter, eine Solge der adiabatischen Expansion. Gegenüber dem nordwestlichen Rand, wo bereits die kalten Luftmassen eindringen, ist das Zentrum wärmer. Je nach dem Standpunkt kann man also die Inklone zu der Kategorie der warmen oder kalten Zentra rechnen. Wählt man dagegen die Entropie als unterscheidendes Merkmal, so zeigen sich die barometrischen Minima stets in den Mulden, sie liegen also auf Seiten der höheren Entropie.

Wie die Wetterkarte vom 1. November ferner erkennen läßt, findet in der Nähe des Minimums, und zwar in horizontaler Richtung, eine starke Entropieanderung auf turgen Entfernungen statt. Nachdem die Luft den weiten Weg vom äußeren Rande der Mulde bis zum Minimum ohne Entropieanderung zurückgelegt hat, ist nicht anzunehmen, daß nunmehr die Entropieänderung fast unvermittelt vor sich geht. Dielmehr dürfte es sich hierbei um eine Überlagerung der unteren Cuftschichten handeln. Die vertikale Bewegung sett sich kontinuierlich fort, nachdem sie bereits in dem weiter gurudliegenden Teil der Mulde eingeleitet worden ist. In diesem Teil des Stromgebiets geht hauptsächlich die Expansion vor sich. Daß eine solche statt= hat, folgt aus dem adiabatischen Druck- und Temperaturgefälle, die zugehörige Stömung werde daher als erpansip, der Strom als Expansionsstrom bezeichnet. Im Gegensatz hierzu ist die Strömung im Sattelgebiet vorwiegend eine kompressive, der Strom wird als Krompressionsstrom aufgefaßt. Sein Charakter ergibt sich aus der Betrachtung der Solenoidbeschleunigung in den Sättelgebieten, wo

sie, gemäß den früheren Ausführungen, gegen den Boden gerichtet ist. Infolgedessen kann dort eine aufwärts gerichtete Bewegung nicht vorhanden sein. Charakteristisch für den Verlauf der beiden Strömungen ist ihre Richtung. In der horizontalen Ebene bewegt sich der Expansions= strom in der Richtung der abnehmenden, der Kompressionsstrom in der Rich= tung der wachsenden Entropie, und die mittleren Stromachsen sind gekennzeichnet durch die Scheidelinien, welche die Mulden und Sättel je symmetrisch durchsetzen. Ein Vergleich der Wetterkarte vom 2. November mit derjenigen von tags zuvor zeigt, daß der Kompressionsstrom in der eingeschlagenen Richtung weitere Sortschritte gemacht hat, der Sattel ist vorgedrungen und hat die Mulde seitlich abgedrängt. Der Expansionsstrom wurde hierbei teilweise abgeschnürt, weil aus dem SE-Quadranten eine ungenügende Cuftzufuhr stattfand und im Süden die Alpen die freie Kommunikation der Luftmassen von Süden nach Norden verhinderten. Dieses bemerkenswerte Verhalten der beiden Strömungen tritt unter gleichen Umständen immer wieder in Erscheinung, und die Abschnürung des Expansionsstromes würde auch erklären, weshalb große Depressionen, deren Minima das Sestland im südlichen Teile Skandinaviens erreichen, an Ausdehnung bedeutend abnehmen. Die veränderte Zustandsverteilung über Cand sowie die vermehrte Reibung können diesen Vorgang bedeutend unterstützen.

Eine theoretische Untersuchung der Inklonen muß sich auch mit der Frage beschäftigen, aus welchen Gründen der Einbruch kalter Tuftmassen stets auf den westlichen Seiten der Minima erfolgt. Diese Erscheinung hängt zusammen mit der Ursache, welche die bekannten Drehungsrichtungen der Tuftbewegung in den Inklonen und Antizyklonen verursacht und man kann annehmen, daß diese Ursache die Coriolisbeschleunigung ist. Die bisher benutzten Gleichungen galten nur für den Fall einer Bewegung auf der ruhenden Erde, die Berücksichtigung der Erdrotation erfordert die hinzunahme der Iusatzlieder, welche die Coriolisbeschleunigung ausdrücken. Wird die Bewegung auf ein Koorbinatenspstem bezogen, dessen. Wird die Bewegung auf ein Koorbinatenspstem bezogen, dessen welche in die des horizontes fällt, und die Z-Achse mit der nach oben positiv gerechneten Vertikalen zusammensällt, dann lauten die Bewegungsgleichungen nach Lamb, Poincaré u. a., wenn  $\omega_1$   $\omega_2$   $\omega_3$  die Winkelgeschwindigkeiten um die x, y, z-Achsen bedeuten:

$$\frac{\mathrm{Du}}{\mathrm{dt}} + 2\mathrm{w}\,\omega_{2} - 2\mathrm{v}\omega_{3} = -\frac{1}{\varrho}\frac{\partial\mathrm{p}}{\partial\mathrm{x}} + \mathrm{X} + \mathrm{x}\,(\omega_{2}^{2} + \omega_{3}^{2}) \\
-\omega_{1}\,(\omega_{8}\mathrm{z} + \omega_{2}\,\mathrm{y}$$
1) 
$$\frac{\mathrm{Dv}}{\mathrm{dt}} + 2\mathrm{u}\omega_{3} - 2\mathrm{w}\omega_{1} = -\frac{1}{\varrho}\frac{\partial\mathrm{p}}{\partial\mathrm{y}} + \mathrm{Y} + \mathrm{y}\,(\omega_{3}^{2} + \omega_{1}^{2}) \\
-\omega_{2}\,(\omega_{3}\mathrm{y} + \omega_{1}\mathrm{x})$$

$$\frac{\mathrm{Dw}}{\mathrm{dt}} + 2\mathrm{v}\omega_{1} - 2\mathrm{u}\omega_{2} = -\frac{1}{\varrho}\frac{\partial\mathrm{p}}{\partial\mathrm{z}} + \mathrm{Z} + \mathrm{z}\,(\omega_{1}^{2} + \omega_{2}^{2})$$

 $X,\ Y,\ Z$  sind die Komponenten der äußeren Kräfte. Die Winkelgeschwindigkeit  $\omega$  der Erdrotation hat, auf die obigen Achsen bezogen, die Komponenten

 $-\omega_3 (\omega_1 x + \omega_2 y)$ 

2) 
$$\omega_{2} = 0$$

$$\omega_{3} = \omega \sin \varphi \qquad \varphi = \text{geogr. Breite}$$

$$\omega_{1} = \omega \cos \varphi$$

Betrachtet man eine geschlossene, in der Flüssigkeit mit bewegte Kurve sowohl von einem ruhenden wie von dem mitrotierenden Koordinatensnstem aus, die beide zu einem Zeitpunkt zusammenfallen mögen und bildet das Integral der Irkulationsbeschleunigung längs der Kurve für das ruhende System, so kann man hieraus auch das Integral ableiten, das für den Beobachter, der die Rotation mitmacht, Geltung besitzt. Die Geschwindigkeiten, beurteilt vom ruhenden System, seien mit  $u^1 v^1 w^1$ , und entsprechend die Koordinaten eines Punktes mit  $x^1 y^1 z^1$  bezeichnet.  $\delta x^1$ ,  $\delta y^1$ ,  $\delta z^1$  sind Cinienelemente der Kurve, betrachtet vom ruhenden Koordinatensystem, weiter gilt die Beziehung:

3) 
$$\frac{\mathrm{D}}{\mathrm{dt}} \left( \mathbf{u}^{1} \, \delta \mathbf{x}^{1} \right) = \frac{\mathrm{D}\mathbf{u}^{1}}{\mathrm{dt}} \, \delta \mathbf{x}^{1} + \mathbf{u}^{1} \frac{\mathrm{D}(\delta \mathbf{x}^{1})}{\mathrm{dt}}$$

Da nun:

$$\frac{\mathrm{D}\delta\mathrm{x}^{1}}{\mathrm{d}t} = \delta \frac{\mathrm{D}\mathrm{x}^{1}}{\mathrm{d}t} = \delta\mathrm{u}^{1}$$

so folgt:

$$\frac{\mathrm{D}}{\mathrm{d}t}(\mathrm{u}^{\scriptscriptstyle 1}\delta^{\scriptscriptstyle 1}\mathrm{x}^{\scriptscriptstyle 1}) = \frac{\mathrm{D}\mathrm{u}^{\scriptscriptstyle 1}}{\mathrm{d}t}\delta\mathrm{x}^{\scriptscriptstyle 1} + \mathrm{u}^{\scriptscriptstyle 1}\delta\mathrm{u}^{\scriptscriptstyle 1}$$

Analog werden die übrigen Komponenten erhalten.

Die Zirkulationsbeschleunigung längs einer Kurve, vom ruhenden Koordinatenspstem aus betrachtet, folgt nunmehr aus:

4) 
$$\frac{D}{dt} \oint u^1 \delta x^1 + v^1 \delta y^1 + w^1 \delta z^1 = + \oint p dv$$

Wählt man die Achsen des ruhenden und bewegten Systems derart, daß sie im Zeitpunkte der Beobachtung zusammenfallen, dann sind die Projektionen eines Linienelementes  $\delta s$  der Kurve in beiden Koordinatenspstemen die gleichen, es ist also:

$$\delta x^{1} = \delta x 
\delta y^{1} = \delta y 
\delta z^{1} = \delta z$$

ebenso ist, wenn  $\omega_2 = 0$ , und für  $\omega_1$ ,  $\omega_3$  die durch Gl. 2) gegebenen Beziehungen eingesetzt werden:

6) 
$$\frac{\frac{\mathrm{Du}^{1}}{\mathrm{dt}} = \frac{\mathrm{Du}}{\mathrm{dt}} - 2\omega \sin \varphi \, \mathrm{v}}{\frac{\mathrm{Dv}^{1}}{\mathrm{dt}} = \frac{\mathrm{Dv}}{\mathrm{dt}} + 2\omega \sin \varphi \, \mathrm{u} + 2\omega_{1} \cos \varphi \, \mathrm{w}}{\frac{\mathrm{Dw}^{1}}{\mathrm{dt}} = \frac{\mathrm{Dw}}{\mathrm{dt}} - 2\omega \cos \varphi \, \mathrm{v}}$$

ferner hat man

7) 
$$u^{1} = u - y\omega \sin \varphi$$
$$v^{1} = v + x\omega \sin \varphi + z\omega \cos \varphi$$
$$w^{1} = w - y\omega \cos \varphi$$

Bildet man hiermit die rechten Seiten der Gl. 3), so wird die Zirkulationsbeschleunigung (Gl. 4), ausgedrückt in den Koordinaten des bewegten Koordinatensystems, von dem aus die Kurve jetzt betrachtet wird. Die Transformation ergibt wegen:  $\delta u^1 = \delta u - \delta y \omega \sin \varphi$  etc. den Ausdruck:

8) 
$$\frac{D}{dt} \oint u^{1} \delta x^{1} + v^{1} \delta y^{1} + w^{1} \delta z^{1} = \frac{D}{dt} \oint u \delta x + v \delta y + w \delta z$$
$$+ \omega \oint \sin \varphi \left[ (u \delta y - v \delta x) + (x \delta v - y \delta u) \right]$$
$$+ \omega \oint \cos \varphi \left[ (w \delta y - v \delta z) + (z \delta w - y \delta z) \right]$$

Betrachtet man  $\varphi$  als nahezu konstant, so können  $\sin \varphi$ ,  $\cos \varphi$  vor die Integrale gesetzt werden, diese enthalten nun die Zeitdifferentiale von:  $(x \delta y - y \delta x)$  bezüglich  $(z \delta y - y \delta z)$ .

Daher ist:

9) 
$$\frac{\mathrm{D}}{\mathrm{d}t} \oint \mathrm{u}^{1} \delta \mathrm{x}^{1} + \mathrm{v}^{1} \delta \mathrm{y}^{1} + \mathrm{w}^{1} \delta \mathrm{z}^{1} = \frac{\mathrm{D}}{\mathrm{d}t} \int \mathrm{u} \delta \mathrm{x} + \mathrm{v} \delta \mathrm{y} + \mathrm{w} \delta \mathrm{z}$$
$$+ \omega \sin \varphi \oint \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left( \mathrm{x} \delta \mathrm{y} - \mathrm{y} \delta \mathrm{x} \right) + \omega \cos \varphi \oint \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left( \mathrm{z} \delta \mathrm{y} - \mathrm{y} \delta \mathrm{z} \right)$$
wo für man auch schreiben fann:

10) 
$$\oint \frac{d}{dt} (x \delta y - y \delta x) = \frac{d}{dt} \oint (x \delta y - y \delta x)$$
$$\oint \frac{d}{dt} (z \delta y - y \delta z) = \frac{d}{dt} \oint (z \delta y - y \delta z)$$

Die beiden letzten Kurvenintegrale lassen sich mit der Riemannschen Formel:

11) 
$$\oint Pdx + Qdy = - \iint \frac{\partial P}{\partial y} - \frac{\partial Q}{\partial x} dx dy$$

$$P = P(xy)$$

$$Q = Q(xy)$$

in flächenintegrale umformen. Es sei  $P=y,\ Q=x,\ \delta$ ann folgt aus 11)

12) 
$$\frac{\partial \mathbf{P}}{\partial \mathbf{v}} - \frac{\partial \mathbf{Q}}{\partial \mathbf{x}} = -2$$

sett man an Stelle von P, z und Q = -y, so ist:

12<sup>1</sup> 
$$\frac{\partial P}{\partial z} = 1 \frac{\partial Q}{\partial y} = -1 : \frac{\partial P}{\partial z} - \frac{\partial Q}{\partial z} = 2$$

folglich:

$$\oint x \delta y - y \delta x = 2 \iint \delta x \delta y = 2 \sigma_{xy}$$

$$\oint z \delta y - y \delta z = -2 \iint dy dz = -2 \sigma_{zy}$$

Die Flächenintegrale sind zu erstrecken über die von der geschlossenen Kurve in den (xy) und (zy) Ebenen projizierten Flächen, diese seien mit  $\sigma_{xy}$ ,  $\sigma_{zy}$  bezeichnet. In Derbindung mit Gl. 10) erhält man hiermit:

13) 
$$\frac{D}{dt} \oint u^{1} \delta x^{1} + v^{1} \delta y^{1} + w^{1} \delta z^{1} = \frac{D}{dt} \oint u \delta x + v \delta y + w \delta z + 2\omega \sin \varphi \frac{d\sigma_{xy}}{dt} - 2\omega \cos \varphi \frac{d\sigma_{zy}}{dt} = \oint p dv$$

Denkt man sich die Kurve auf einer der Flächen  $p={\rm const.},$   $T={\rm const.}$  oder  $S={\rm const.}$  im Augenblick der Beobachtung liegend,

so erhält das Ringintegral über die Zustände  $\int p dv$  (wenn man vom Wasserdampfgehalt der Atmosphäre absieht) den Wert Null, und die Integration von 13) nach der Zeit ergibt: mit

14) 
$$\mu^{1} = \int u^{1} \delta x^{1} + v^{1} \delta y^{1} + w^{1} \delta z^{1}$$

$$\mu^{1} = (u \delta x + v \delta y + w \delta z) + 2 \omega \sin \varphi \sigma_{xy}$$

$$-2 \omega \cos \varphi \sigma_{yz}$$

Die Kurve liege hauptsächlich der horizentalen Ebene parallel, dann darf die in der yz- Ebene projizierte Fläche  $\sigma_{xy}$  als klein gegen die der horizontalen Projektion angesehen und deshalb vernachlässigt werden. Wenn auch die Vertikalgeschwindigkeit w gegen u, v als klein betrachtet wird, so ist:

15) 
$$\varkappa^{1} = \int u \delta x + v \delta y + 2 \omega \sin \varphi \, \sigma_{yz}$$

Angenommen u, v seien Null, die Kurve geht durch Raumstellen mit der Luftgeschwindigkeit Null, dann ist:

$$\varkappa^{1} = 2 \omega \sin \varphi \, \sigma_{xy}$$

und dieses verschwindet für den Sall, daß die Kurve in niederen Breiten, also am oder nahe dem Äquator, parallel zu der horizontalen Ebene sich befindet.

Die relative Zirkulation

$$\varkappa = \int u dx + v dy$$

entscheidet durch den Wert, der sich für eine in der Atmosphäre geschlossene und mitbewegte Kurve ergibt, über den Charakter der Bewegung. Derschwindet die Zirkulation, so hat die Bewegung ein Geschwindigkeitspotential, ist zon Null verschieden, so existieren Wirbel. Dem Vorzeichen nach kann z sowohl positiv wie negativ seine, sobald über die Umlaufsrichtung bei der Integration längs einer Kurve verfügt wird. Als positiv soll nun diesenige Integrationsrichtung gelten, bei der ein beweglicher Punkt die von der Kurve umrandete Fläche entgegengesetz zur Uhrzeigerdrehung umkreist. Hat die Geschwindigkeit eine der Umlaufsbewegung des Punktes gleiche Richtung, so ist zositiv, im andern Fall negativ. Der Raum der Atmosphäre wird stets als einsach zusammenhängend

In dem besonderen Salle, daß eine Kurve zwei Wirbelspsteme von je gleicher Wirbelintensität, aber entgegengesetzter Rotation umschließt, wird offenbar der Wert der Zirkulation für dieselbe gleich Null, es bedeutet dies jedoch nicht, daß die Strömung in dem umschlossenen Gebiet ein Geschwindigkeitspotential besitzt, vielmehr wird man für die Untersuchung der Bewegung jedes Wirbelsnstem getrennt zu betrachten haben und dabei berücksichtigen, daß infolge der Wirbelbeschleunigung die relative Zirkulation  $\varkappa$  mit der Zeit veränderlich ist und deshalb ihr Wert. nur für den Augenblick der Beobachtung Gültigkeit besitzt. Nach dem Gesagten hält es nicht schwer, über den Bewegungscharakter in 3n= klonen und Antignklonen eine Entscheidung herbeizuführen und zwar dadurch, daß man den Wert der Zirkulation aus der Geschwindigkeits= verteilung längs einer Kurve bestimmt. Dazu ist im allgemeinen eine graphische Integration notwendig. Dielfach geben Wetterkarten alle zur Bestimmung der Zirkulation notwendigen Daten, man fann sie 3. B. für Isobaren ermitteln, und erhält aus dem Wert von

$$\oint u dx + v dy = \oint V ds \cos (V ds)$$

die relative Zirkulation. In dem besonders einfachen Sall einer kreisförmigen Isobare mit in allen Punkten konstanter und tangential gerichteter Geschwindigkeit  $V_0$  erhält  $\varkappa$  den Wert

$$\varkappa = V_0 2 \pi r$$

wobei  ${\bf r}$  den Kreisradius bedeutet. Seine Größe betrage 3. B. 500 km und die Geschwindigkeit  $V_0$  sei  $10 \, \frac{\rm m}{\rm sec}$  in der Peripherie, dann hat  ${\it x}$  den Wert  ${\it \pi} \cdot 10^{11} \, {\rm cm}^2 \, {\rm sec}^{-1}$ . Die Isobaren sind im allgemeinen nicht kreisförmig und die Strömungsgeschwindigkeit der Cuft längs denselben nicht konstant, indessen genügt bereits die Tatsache, daß die Geschwindigkeit nach demselben Umlausssinne längs einer Isobare verteilt ist, zur Seststellung der Existenz einer Isitulation. Es verhält sich alles so, wie wenn innerhalb dem umrandeten Gebiet Wirbel vorhanden wären, für diese kann aber die mit der Erdrotation zusammenhängende Coriolis-Beschleunigung nicht verantwortlich gemacht werden. Wenn aber der Bewegungscharakter durch Wirbel von bestimmter Rotation gekennzeichnet ist, so genügt es kaum, den tatsächlichen Erfolg, den Sinn der Drehung der Custbewegung, allein aus der Coriolis-Beschleunigung zu erklären, um so mehr, als

diese in der Nähe des Äquators überhaupt verschwindet, während die Luftbewegung in den dortigen Inklonen das gleiche Drehungsgesetz befolgt wie in den gleichartigen Erscheinungen auf höheren Breiten. Nach der hier vorgetragenen hnpothese, der die Beobachtungsergebnisse nicht widersprechen, treten dagegen zwei verschiedenartige Luft= ströme in den Inklonen auf, in dem einen vollzieht sich der Abtransport warmer Luftmassen, dieser wurde als Expansionsstrom bezeichnet, er liegt gang in einer von den Isentropenflächen während der Verdrängung der Keilfront gebildeten Mulde. Der Kompressions= strom dagegen vollzieht sich in Sattelgebieten, diese stellen die vor= dringenden Teile der Keilfront dar, und werden von den Isentropen= flächen überwölbt. In jedem dieser Gebiete verschwindet für alle horizontal liegenden Kurven die Wirbelbeschleunigung und die Bir-Sür jede geschlossene horizontale Kurve, welche die übergangszone zwischen der Mulde und Sattel durchsett, verschwindet die Birkulationsbeschleunigung nicht immer, wie sich zeigen läßt. Daher muffen dort Solenoide vorhanden fein, die auf der Erdoberfläche Zahlreiche, vom Verfasser ausgeführte Bestimmungen der Zirkulationsbeschleunigung längs horizontalen, die Trennungszone durchdringenden Kurven ergaben zu fleine Werte, um die wirklich vorhandene Zirkulation daraus zu erklären. Die Solenoide liegen im Cuftraum nahezu parallel der Erdoberfläche, mit einer sehr geringen Neigung gegen diese, und die Jahl der Solenoide, welche die Erdoberfläche schneiden, ist tatsächlich gering gegen die übrigen und haben auch weit größere Querschnitte als diese. Es ist daher kaum anzunehmen, daß sie merklich zu der Zirkulation längs horizontal liegender Kurven beitragen. Die horizontale Cuftströmung wird daher überwiegend bedingt durch die gleichartig liegenden Solenoide, die bei großer Cangenausdehnung doch relativ nahe der Erdoberfläche sich befinden und die horizontale Luftzufuhr nach dem von ihnen bewirkten vertikalen Abtransport von Luftmassen in Mulden und Sätteln regeln. Da nun die Ersatströmungen im Mittel entgegen= gesetzte Richtung haben, ist die Bewegung an der Grenze der beiden Ströme eine unstetige, es verhält sich alles so, wie wenn die übergangsschicht von dem einen nach dem andern Stromgebiet an den Unstetigkeitsstellen von Wirbeln erfüllt wäre, und hieraus erklärt sich auch die Zirkulation längs horizontalen geschlossenen Kurven, wie 3. B. den Isobaren. Indessen könnte der Einbruch kalter Luftmassen, der Kompressionsstrom, ebenso auf der Ost= wie auf der Westseite der barometrischen Minima vorkommen. Daß er nun stets auf der Westseite der Minima und auf beiden hemisphären gleichartig stattsindet, ist noch zu erklären. Die Erscheinung dürfte aus der Coriolisbeschleunigung hervorgehen. Nach Gl. 8) ist der auf ein ruhendes Koordinatensustenbezogene Wert der Zirkulationsbeschleunigung gegeben durch:

$$\begin{split} \frac{D}{dt} \oint u^{1} dx^{1} + v^{1} dy^{1} + w^{1} dz^{1} &= \frac{D}{dt} \oint u dx + v dy + w dz \\ &+ 2 \frac{d}{dt} \left( \omega \sin \varphi \sigma_{xy} \right) - 2 \frac{d}{dt} \left( \omega \cos \varphi \sigma_{yz} \right) \end{split}$$

oder mit Vernachlässigung der vertikalen Komponenten  $w^1$ , w,  $(\sigma_{yz})$  und mit:  $2\zeta = \frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial y}$ , folgt nach Umformung der Linien- in Flächenintegrale

$$\frac{\mathrm{D}}{\mathrm{d}t} \oint \zeta^{1} \mathrm{d}x^{1} \mathrm{d}y^{1} = \frac{\mathrm{D}}{\mathrm{d}t} \oint \zeta \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y + \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} (\omega \sin \varphi \, \sigma_{xy})$$

und entsprechend für die Birkulation:

$$u^1 = \varkappa + \omega \sin \varphi \sigma_{xy}$$

In dem Falle, daß die vertikale Rotationskomponente  $\zeta$  der Richtung nach übereinstimmt mit  $\omega \sin \varphi$ , wirken beide in gleichem Sinne, ist  $\zeta$  jedoch negativ, sowirken sie einander entgegen. Wie die nebenstehende Figur erkennen läßt, ist  $\zeta$  positiv beim Übergang von der Mulde (1) nach dem Sattel

(2) in westlicher, negativ in östlicher Richtung. (3) Erdrotation und die Drehung & unterstützen sich wechselseitig im ersten Falle, im zweiten vermindert sich die

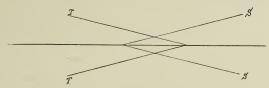


Wirkung. Auf der süblichen hemisphäreerhält  $\zeta$  in den korrespondierenden Gebieten das entgegengesette Vorzeichen, zugleich wird  $\omega\sin\varphi$  negativ. Es vereinigt sich auch hier demnach die Wirkung von —  $\zeta$  und  $\omega\sin\varphi(\sigma_{xy})$  beim übergang von Mulde zu Sattel in westlicher Richtung, beide wirken einander entgegen von Mulde zu Sattel nach Osten, hier wird  $\zeta$  positiv.

In demselben Sinne wie die Zirkultion wird auch die Zirkulationsbeschleunigung durch die Erdrotation beeinflußt, wenn die von der Kurve umrandete fläche  $\sigma_{xy}$  gedehnt wird. Während eine Druckerniedrigung zunächst nur eine vertikale Expansion der Luft vorausssetzt oder zur Folge hat, wird im obigen Falle eine Expansion in horizontaler Richtung gefordert, und diese tritt ein, wie die Tatsache beweist, daß die Isentropenlinien oder die Kurven gleicher potentieller Temperatur im Gebiet des Expansionsstromes vom Randgebiet einer Depression bis zum Minimum sich erstrecken, wobei dann, ganz entsprechend der Druckabnahme vom Rand bis zum Zentrum, ein adiabatisches Temperaturgefälle in gleicher Richtung vorherrscht, das auch durch die äußeren Einslüsse der Wärmezusuhr und Abgabe nicht ganz verdunkelt wird.

# § 6. Entropietransport und Bewegung im Zusammenhang mit Druckänderungen.

Bei der Annäherung einer Inklone an einen Ort zeigt sich, daß mit dem sinkenden Druck ein Temperaturanstieg parallel geht. Entweder wird hierbei der Luft während der Druckerniedrigung Wärme zugeführt, oder es wird die vorher anwesende Luft ersetzt durch neue von anderem Zustand. Don diesen beiden Möglichkeiten scheint der Luft- und damit der Entropietransport vorzuherrschen. Die hierbei sich abspielenden Begleitvorgänge gestatten eine anschauliche Deutung durch die Verlagerung der Isentropen- und Isothermenslächen.



In vorstehender Figur ist schematisch die Anordnung der Isentropen- und Isothermenslächen in einem vertikalen Querschnitt dargestellt. Anstatt der Flächenscharen sind nur je eine Fläche als Repräsentanten derselben gewählt. Unter der Annahme von Schnitten
zwischen den Flächen werden Solenoide vorausgesetzt. Man fügt die
spiegelbildlichen Flächen und Solenoide hinzu, um den Einsluß der
starren Grenzsläche zu eliminieren. Die Bewegung hat dann jeden-

falls Komponenten, die auf Seiten der höheren Entropie nach oben, auf Seiten der niedern nach unten und gegen die Keilkante gerichtet sind. Wären die Isentropenslächen zugleich Stromflächen, dann würden sie ihre Cage im Raum nicht ändern, solange keine äußeren Einwirkungen stattsinden. Diese ausschließend, behält jedes ruhende oder bewegte Cuftelement seine Entropie bei, daher ist:

$$\frac{\mathrm{DS}}{\mathrm{dt}} = 0$$

wobei das Symbol:  $\frac{D}{dt}$ , wieder den substantionellen Differentialquotieten:

$$\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} + v \frac{\partial}{\partial y} + w \frac{\partial}{\partial z} = 0.$$

Bezeichnet  $\frac{dS}{d\alpha}$  das Entropiewachstum längs der Normalen zu der Fläche, und es seien  $l,\ m,\ n$  die Richtungs- $\cos$  der Geschwindigkeit V und  $l',\ m',\ n'$  die des Entropiegradienten  $\frac{dS}{d\alpha}$ 

Dann kann anstelle von 1) gesetzt werden:

3) 
$$\frac{\mathrm{DS}}{\mathrm{dt}} = 0 = \frac{\partial \mathrm{S}}{\partial \mathrm{t}} + \frac{\mathrm{dS}}{\mathrm{d}\alpha} \cdot \mathrm{V} \cos \psi$$

wobei  $\psi$  den Winkel zwischen der Geschwindigkeitsrichtung und  $\dfrac{\mathrm{d}\mathrm{S}}{\mathrm{d}a}$ 

mißt. Für  $\psi=\pi/2$  ist das zweite Glied Null, daher auch  $\frac{\partial S}{\partial t}=0$ .

Die Bewegung erfolgt längs Isentropenflächen, diese selbst bleiben stationär. Die Isothermenflächen brauchen unter denselben Umständen dagegen nicht stationär zu bleiben, es können Druck- und Temperatur- änderungen adiabatisch vor sich gehen; während der Druck fällt oder steigt, sinkt oder wächst die Temperatur gemäß:

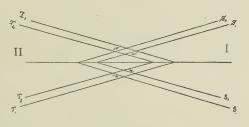
$$\frac{Jc_p}{c_p-c_v}\frac{dT}{T} = \frac{dp}{P}$$

Anders verhält sich die Sachlage, wenn die beiden flächenscharen mit der Strömung sich bewegen. Wie leicht einzusehen, kann bei einer gleiche mäßigen Translation der beiden flächenscharen in ihrer relativen Anord-

nung nichts geändert werden. Herrscht an der Erdoberfläche zu irgend einem Zeitpunkt der normale Luftdruck, so bleibt dieser unverändert bei einer gleichmäßigen Verschiebung der flächen S = const. T = const. Je nach der Bewegungsrichtung erhalten dann die Orte, über denen der Transport statthat, wachsende Temperatur und Entropie oder die entgegengesetzten Anderungen. Der Cuftdruck bleibt konstant. Dieser ändert sich dagegen, wenn außer der Bewegung noch Expansion und Kompression in der Atmosphäre auftreten. Durch diese Vorgänge tommt eine relative Verschiebung der Isentropen= gegen die Isothermen= flächen zu stande, und zwar werden von der Expansion und Kom= pression nur die Isothermen=, nicht die Isentropenflächen beeinflußt, soweit diese Vorgänge adiabatisch verlaufen. Aus der gegensätzlichen Stellung der beiden flächenscharen ergibt sich, daß die Expansion oder Kompression mit der Bewegungsrichtung der Slächen S = const. in einem bestimmten Zusammenhang stehen, der sich leicht an der untenstehenden Sigur ersehen läßt. Sund T seien zwei Slächen, als Repräsentanten der bezüglichen Schar gedacht. Die Sigur stellt einen Vertikalschnitt dar.

Es erfolge die Verlagerung der Isentropenflächen in der Richtung von II nach I, dann ist, wenn einer der Expansions= oder Kompressions= Vorgänge statt haben soll, nur die Expansion möglich, die Isothermen=

flächen werden ebenfalls verlagert, jedoch nicht um denselben Betrag wie die Isentropenflächen, weil durch die Expansion zugleich eine Abkühlung stattfindet. Die Orte, über denen der genannte Ensetzel



tropietransport vor sich geht, ersahren Druckerniedrigung infolge der Expansion im ganzen Expansionsgebiet, und Temperaturzunahme infolge des Transportes der Temperaturstächen. Im ganzen betrachtet gehen während der Expansion die Keile der Isentropen= und Isothermen= stächen relativ auseinander. Erfolgt dagegen der Transport der Entropie im Sinne der Richtung von I nach II, (s. vorstehende Sig.), so sindet Kompression statt, die Keile dringen ineinander, dabei erfahren die Orte im Bereiche dieses Vorganges Temperaturabnahme und Druck=

anstieg. Infolge der Kompression nimmt die Temperatur weniger ab, als wenn die Verringerung aus gleichmäßigem Transport beider Flächenscharen allein hervorginge. Auf die Verlagerung der Isen= tropenflächen sind die adiabatische Expansion und Kompression ohne Einfluß, sie bewegen sich mit dem Luftstrom. Damit auch ihre Schnitt= linien mit der Grengfläche, dem Boden, verlagert werden, muß dort ebenfalls eine Bewegungskomponente der Strömung in der Verlagerungs= richtung der Isentropenflächen vorhanden sein, daher kann man bereits aus der Strömungsrichtung in Bodennähe erkennen, welcher der Dorgänge zu erwarten ist, d. h. ob Druckab= oder =zunahme stattfinden tönnen. Die Druckabnahme wird stets möglich sein, wenn die hori= zontale Luftströmung gegen die abnehmende Entropie in gleicher Ebene gerichtet ist, ein Druckanstieg dagegen, wenn die Strömung im Sinne der wachsenden Entropie vor sich geht. Die Verteilung der Entropie, wie die Richtung der Luftströmungen können aus den Wetterkarten ersehen und danach die als möglich anzusehenden Druckänderungen beurteilt werden.

Der Vorteil dieser Methode ist, daß man aus dem Zusammen= hang zwischen den Richtungen der Luftströmungen und dem Entropietransport ohne jede Rechnung die Art der Druckanderungen über großen Gebieten finden fann, sobald die Zustandsverteilung über demselben in der Nähe der Erdoberfläche für einen Zeitpunkt bekannt Ein Nachteil dagegen besteht vorläufig in der Unkenntnis der Größe der Drudanderung und dem Zeitraum, bis zu dem sie sich ausgebildet hat. Dielleicht ergeben sich hierfür Anhaltspunkte aus dem bisher gesammelten Beobachtungsmaterial. Zwar könnte man versuchen, auf dem Wege der Rechnung die aus den Zustandsverschieden= heiten in der Atmosphäre sich entwickelnden Strömungen und die Zustands= änderungen an den einzelnen Orten zu finden. Es lassen sich dazu wohl die Differentialgleichungen aufstellen, selbst wenn diese mit den gegenwärtigen hilfsmitteln der Analysis integriert werden könnten, müßten zu ihrer Auswertung die Zustandsverteilung in der gangen Atmosphäre und längs der Erdoberfläche, die eine sehr bedeutsame Rolle spielt, sowie die Wärmezufuhr und entziehung bekannt sein. Man kann jedoch auch andere, nicht auf die strenge Mechanik der Flüssigkeiten gegründete Methoden versuchen und sie trot ihres hypothetischen Gewandes erproben. Eine solche Methode hat f. M. Erner

angewandt, um die Druckänderung an einem Ort rechnerisch zu ermitteln. Das interessante der Methode besteht darin, daß sie auch von den Zustandsverschiedenheiten längs der Erdobersläche Gebrauch macht und unmittelbar die Druckänderung von den Solenoiden, die auf der Erdobersläche endigen, berechnet. Exner stellt für die zeitliche Druckänderung um Ort die Formel ') aus:

$$\frac{\partial \mathbf{p}}{\partial t} = -\mathbf{C} \left( \frac{\partial \mathbf{p}}{\partial \mathbf{x}} \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{y}} - \frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{x}} \frac{\partial \mathbf{p}}{\partial \mathbf{y}} \right)$$

worin C eine Constante ist. Multipliziert man beide Seiten der Gleichung mit  $\frac{1}{p}$ , so folgt:

6) 
$$\frac{\partial}{\partial t} \lg(p) = -C \left( \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial glp}{\partial x} - \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial lgp}{\partial y} \right)$$

Die Zirkulationsbeschleunigung für eine Kurve, die sich mit der Cuft bewegt und im Zeitpunkt der Beobachtung das Gebiet, für welches die zeitliche Druckänderung nach der obigen Gleichung gefunden werden soll, ist jedoch zu bestimmen aus:

7) 
$$\frac{\mathrm{D}}{\mathrm{d}t} \oint \mathrm{u} \delta x + \mathrm{v} \delta y = \mathrm{J} \oint \mathrm{TdS}$$

Wie leicht zu zeigen, kann man an stelle von  $\int \mathrm{TdS}$  auch setzen:

$$J \oint T dS = -R \oint T \frac{dp}{p}$$

Werden beide Kurven in flächenintegrale verwandelt, so ergibt sich die Beziehung:

9) 
$$J \oiint \left( \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial S}{\partial x} - \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial S}{\partial y} \right) dx dy$$
$$= -R \oiint \left( \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial lgp}{\partial x} - \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial lgp}{\partial y} \right) dx dy$$

Der Ausduck unter dem rechtsstehenden Integral ist nun bis auf die Konstante C identisch mit demjenigen in GI. 6). Verwandelt man auch das Integral der Zirkulationsbeschleunigung in ein Slächensintegral und setzt:

$$2\zeta = \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial \mathbf{x}} - \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial \mathbf{y}}$$

<sup>1)</sup> Enzyklop. d. Math. Wiss. VI. 3. p. 228.

so folgt:

10) 
$$2 \frac{D}{dt} \iint \zeta \, dx \, dy = -R \iint \left( \frac{\partial T}{\partial y} \frac{\partial lgp}{\partial x} - \frac{\partial T}{\partial x} \frac{\partial lgp}{\partial y} \right) dx \, dy$$

also für ein Slächenelement dx dy ist zu segen:

$$2 \frac{\mathrm{D}}{\mathrm{d}t} (\zeta \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y) = + R \left( \frac{\partial \mathrm{T}}{\partial y} \frac{\partial \mathrm{lgp}}{\partial x} - \frac{\partial \mathrm{T}}{\partial x} \frac{\partial \mathrm{lgp}}{\partial y} \right) \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

und mit Rudficht auf Gl. (6) erhält man

$$\frac{\partial \mathrm{lgp}}{\partial t} \, \mathrm{dx} \, \mathrm{dy} = -2 \frac{\mathrm{C}}{\mathrm{R}} \frac{\mathrm{D} \, (\zeta \, \mathrm{dx} \, \mathrm{dy})}{\mathrm{dt}}$$

oder, mit Vernachlässigung der Querschnittsänderung des Solenoides, einfacher:

$$-\frac{\partial \mathrm{lgp}}{\partial t} = 2 \frac{\mathrm{C}}{\mathrm{R}} \frac{\mathrm{D}\zeta}{\mathrm{d}t}$$

5 kann mit dem Vorzeichen + oder -, je nach der Richtung der Winkelgeschwindigkeit, auftreten. Damit ein zeitliches Drudwachstum ausgedrückt wird, müßte  $\frac{\mathrm{D} \xi}{\mathrm{d} t}$  negativ sein, entsprechend einem Solenoid,

dessen Vektor B vom Luftraum gegen die Erdoberfläche gerichtet ist.

Die Ernersche hypothese führt, wie Gl. 11) zeigt, auf die Annahme zurück, daß die zeitlichen Änderungen des Druckes proportional sind den augenblidlichen Wirbelbeschleunigungen um vertifale Wirbelachsen. Sollte sich die von Erner aufgestellte Gleichung auch mechanisch begründen laffen, so wäre damit ein beachtenswertes Resultat gewonnen. Drudanderungen tommen überwiegend die Solenoide mit Achsen parallel zur Horizontalen in Betracht; sie allein können die Massen= umlagerung erzielen. Wirbel mit vertikalen Achsen, die aus der Wirksamkeit gleichgerichteter Solenoide hervorgehen, erreichen durch Zentrifugalwirkungen ebenfalls Druckänderungen, doch stets nur in einem Sinne, der Druckabnahme, daher lassen sich die Gleichung 6) und die aus ihr direkt gewonnene Beziehung 11) mechanisch nicht begründen, sofern man nicht annehmen will, daß die Wirbelbeschleuniqung um die vertikale stets proportional ist zu derjenigen um Sur diese Annahme erscheint fein Grund eine horizontale Achse. angebbar.

übrigens umfaßt die Gl. 6) nur sehr spezielle Sälle. Um dies zu zeigen, sei mit dem Slächenelement dx dy multipliziert und die Integration über eine Fläche ausgedehnt, die von einer Isobare umrandet wird. Da das rechtsstehende Flächen-Integral ersett werden darf durch das gleichwertige Linien-Integral  $-R\int \frac{Tdp}{p}$  und die Integration längs einer Isobare ausgeführt werden soll, so ist, weil hierbei

$$-R\oint \frac{Tdp}{p} = 0$$

auch:

$$\iint \frac{\partial p}{\partial t} \, \delta x \, \delta y = 0.$$

Damit diese Gleichung mit 5) in Einklang steht, ist notwendig, daß die Isobare ohne Änderung des Flächeninhaltes des von ihr umgebenen, bewegten Gebietes, sich fortbewegt. Es erhalten dann gleiche überstrichene flächen gleiche aber teils positive, teils negative Druckanderungen. Derartige Solenoide, die mit beiden Enden die Erdoberfläche treffen, kommen auch in stationaren Depressions= und hochdruckgebieten vor. Allein die nach Gl. 11) zu erwartenden Drudanderungen finden nicht statt. Ebensowenig umfaßt die Gl. 5) die Sälle, wo eine Drudvertiefung oder - Zunahme stattfindet. ersten Sall ist:  $\iint \frac{\partial p}{\partial t} \, \partial x \, dy$  negativ im zweiten positiv. tann von einer allgemeinen Gültigkeit der in Gl. 15) drückten hnpothese keine Rede sein. Die von Erner weiter gegebene Begründung, daß der Druck an einem Orte steigt, wenn kalte Luft= massen an die Stelle von warmen gelangen, scheint auf den ersten Anblick sehr plausibel, gilt aber im allgemeinen nicht, wie man sich leicht aus der Vorstellung einer gleichmäßigen Translation der Isentropen= und Isothermenflächen herleiten kann. Damit Drud= änderungen überhaupt zustande kommen, mussen Expansion und Kompression statthaben, dadurch gehen die Keile der Isentropen- und Isothermenflächen relativ auseinander (Fall der Expansion) oder ineinander (Kompression). Wenn auf den Vorderseiten der Inklonen der Druck sinkt, während sie gebildet werden, so ist dies der Erfolg der Expansion, und der das Vordringen der Keile oder Sättel auf den Rückseiten der Inklonen begleitende Druck anstieg, ist nicht das Resultat der Bewegung allein, sondern der gleichzeitig vorsichgehenden Kompression, wobei die Isothermenflächen weniger fortgetragen

werden durch die Strömung als die Isentropenflächen, auf deren Bewegung die adiabatischen Expansions= und Kompressions=Dorgänge ganz ohne Einfluß sind.

## § 7. Beispiele.

Im folgenden sollen Wetterkarten als Diskussions=Beispiele benutt werden, um zu zeigen, daß sich die von einem Tag auf den anderen erfolgenden Änderungen unschwer aus der Theorie erklären lassen, sobald die dargestellten Vorgänge hinreichend ausgeprägt sind.

Die Wetterkarten sind verkleinerte Kopien der von der Deutschen Seewarte herausgegebenen Originale. Um eine größere übersicht zu geben, wurde eine Serie von aufeinander folgenden Wetterkarten zusammenzgestellt. Sie umfassen den Zeitraum vom 1. bis 10. Dezember 1910. Aus den Angaben über Druck, der von der Dampsspannung befreit wurde, und der Temperatur, wurde die Entropie berechnet und danach die Entropielinien gezeichnet. Da die Karten alles Wesentliche graphisch zum Ausdruck bringen, kann von der Detail-Schilderung der Sachlage Abstand genommen werden.

10. Dez. Die Wellenform der Entropielinien kennzeichnet die Sättel und Mulden der Isentropenflächen. Das Luftdruckminimum der Hauptsbepression liegt westlich der britischen Inseln in dem Muldengebiet, die barometrischen Maxima befinden sich in Sätteln, die von den Isentropenflächen durch Überwölbung der bezüglichen Gebiete gesbildet werden.

Die Strömung in der Mulde folgt im Mittel der Strömung der Scheidelinie durch die Isentropen. Eine gegen die östlich davor liegenden Schnittlinien der Isentropenslächen mit den Grenzslächen gerichtete Strömung ist nicht vorhanden, nach dort kann sich die Einfaltung der Flächen  $S=\mathrm{const.}$  nicht fortsehen, daher auch keine Tendenz zu fallendem Druck. Das arktische Hochdruckgebiet im Verein mit der östlich sich anschließenden Depression bewirkt das Vordringen eines Keiles in südlicher Richtung, dabei können die von den Isothermen= und Isentropenslächen gebildeten Keile in einander gehen, wobei zugleich eine Kompression statthat. In der südlichen Derlagerungs-Richtung des Keiles kann daher keine Druckabnahme, dagegen wohl aber eine Druckzunahme vorsichgehen. Durch den

eindringenden Keil wird die westliche Depression getrennt von der fleinen in nordöstlicher Richtung; mit dem begleitenden Druckanstieg in der Bewegungs-Richtung des Keiles ist auch die Verlagerung des hochdruckgebietes angedeutet, dasselbe folgt dem Keil, daber kann sich die hauptdepression nach NW ausdehnen. In der Richtung der horizontalen Sortsetzung der Stromachse erscheint eine Expansion als möglich, wobei sinkender Druck sich einstellen müßte. In der Karte vom 11. Dez. zeigen sich die Veränderungen in der Druckverteilung gang im Einklang mit den mutmaglichen. Der Druck in der Nähe von Island sank, stieg dagegen über dem nördlichen Skandinavien. hätte sich die Depression als ganzes nicht verflacht, so wären die Drudanderungen bedeutender gewesen. Aus der Lage der Stromachse in der hauptdepression am 11. Dez. zu schließen, verläuft die Expansions=Strömung hauptsächlich nach Norden mit einer schwachen, nach NW gerichteten Komponente und zeigt bei dem Sehlen starker westöstlicher Luftströmungen an, daß die Inklone sich mehr nach der erstgenannten Richtung ausdehnen fann. Am Ostrand der Depression herrscht eine Kompressions=Bewegung über Skandinavien, in der Sort= setzung der Strömung nach Suden muß die sattelförmige Saltung der Isentropenflächen weiter schreiten und durch die seitlich verdrängten Euftmassen mit zur Bildung einer Mulde beitragen.

Am 12. Dezember zeigt die Karte eine Verlagerung der 3nklone nach NW licher Richtung, begleitet von einem weiteren 3urückweichen des hochdruckgebietes, das nun an seiner Westseite die Expansions-Strömung durch Abgabe von expansionsfähigen Luftmassen gegen andere von niederer Entropie unterstützen kann. Die Saltung der Isentropenflächen über Standinavien hat sich verstärft, mährend gleichzeitig eine schwache Mulde ausgebildet wurde, deren Expansions= wirkung in dem kleinen, nur an der Deformation der Isobaren er= tenntlichen Teiltiefe in Erscheinung tritt. In der Cage des Expansions= gebietes der hauptdepression ist wenig Anderung zu konstatieren, die Strömung hat im N und NW unverkennbar an Stärke abge= nommen, während sie am Südrande der Inklone etwas stärker ausgebildet ist als tags zuvor. Mit dieser Stromverteilung im Zusammenhang steht vermutlich die Verlagerung des Minimums nach Suden und seine gleichzeitige Vertiefung am folgenden Tage, dazu war eine Zufuhr von Luftmassen höherer Entropie notwendig, die,

wie die Karte zeigt, auch vorhanden ist. Anzeichen, die auf eine Verlagerung der Faltung nach Osten hindeuten, wie z. B. stärkere Luftströmungen aus Westen, sind nicht vorhanden. Die sekundäre Faltung über der Ostsee und Rußland hat keine nennenswerte Wirkung auf die Druckverteilung ausgeübt.

Die neue Phase, welche die kommende Verlagerung der Inklone erkennen läßt, beginnt am 15. Dez. über Süd-England hat sich ein Teiltief gebildet, verursacht durch die stärkeren Entropie-Unterschiede nach NW. Die Erpansionsströmung zeigt einen überwiegend westöstlichen Verlauf, sie ist gegen die Kanten der Isentropenflächen am Ostrande der Inklone gerichtet und weist damit auf die Möglichkeit einer nach dieser Seite beginnenden Einfaltung bin. Die vollständige Klärung der Sachlage tritt am 16. Dez. in Erscheinung. Das Teiltief von tags zuvor hat sich weiter vertieft, ein Umstand, der wohl vermutet werden konnte, allein bei den spärlichen Angaben über die Zustandsverteilung über dem Gebiete am Rande der Karte zweifel= haft erscheinen mußte. Die jest starke west-öftliche Strömung, die auf eine entsprechende Orientierung der Solenoide im Raume schließen läßt, erzwingt die Einfaltung nach östlicher Richtung. Am 17. Dez. erreicht nunmehr das Minimum die Nordsee und schreitet, der Stom= achse des Muldengebietes parallel, nach Südstandinavien fort. Don nun ab gestalten sich die Vorgänge sehr übersichtlich. Der auf der Rückeite des Minimums nach süblicher Richtung vordringende Keil führt dort zu einem Druckanstieg und zu einer Verstärkung des das nun durch Unterstützung der Rückseitenhochdruckgebietes. strömung dazu beiträgt, den Expansionsstrom der Inklone gegen die Alpen abzuschnuren. Wie die Karte vom 18. Dez. sehr deutlich erkennen läßt, ist die Expansionsströmung bedeutend abgeschwächt, und parallel damit ging die Verflachung der Inklone, welche den 3u ihrer Unterhaltung notwendigen Bedarf erpansionsfähiger Cuft= massen nicht mehr in vollem Umfange zugeführt erhält. Die Inklone bewegte sich weiter und zwar in der Richtung der früher gebildeten sekundären Saltung der Isentropenflächen. Danach wäre zu vermuten, daß die vorbereitete schwache Mulde unter den obwaltenden Bedingungen der Zustandsverteilung der Fortbewegung des Minimums die günstigsten Bedingungen bot.

Die Diskussion der einzelnen Vorgänge im Zusammenhang mit

entfernter liegenden atmosphärischen Störungen wird durch die geringe räumliche übersicht, welche die Wetterkarten gewähren, erschwert, zum Teil unmöglich, insofern die großen atmosphärischen Störungen der Inklonen ihre vollständigste Ausbildung in großem Maßstabe wesentlich über dem nördlichen Teil des atlantischen Ozeans erhalten, während sie in dem von den Wetterkarten umschlossenem Gebiete Um daher die Wechselwirkungen mit den Endphasen ablaufen. zwischen entfernt liegenden atmosphärischen Störungen und den damit zusammenhängenden Einfluß auf die gesamte Wetterlage zu übersehen, bedarf es notwendig ausgedehnter gleichzeitiger Beobachtungen über den nördlichen Ozean und den angrenzenden Kontinenten. durch ließe sich ein ziemlich vollständiges Bild der Zustandsverteilung in der Atmosphäre über einem großen, der Erdoberfläche naben Gebiete erhalten, aus der auch die Gesehmäßigkeiten der langfam sich vollziehenden Änderungen sich unschwer ermitteln lassen, welche die Unterlage zu einer Wetterprognose auf längere Zeit bilden, soweit hierunter nur der Umbildungsprozeß gegebener Wetterlagen in bestimmte aufeinanderfolgende Wettertypen von wohlausgeprägtem Charafter verstanden wird.

## § 8. Einfluß des Wasserdampfes.

Die Feldgleichungen sind entwickelt worden unter der Annahme, daß das Bonse-Mariottesche Gesetz mit genügender Näherung die in der Atmosphäre vorkommende Zustände darstellen läßt. Der atmosphärischen Cuft ist nun stets Wasserdampf beigemischt, infolgedessen genügen zur Angabe ihres Zustandes nicht mehr die auf trockene Cuft bezüglichen Parameterwerte des Druckes und der Temperatur, es bedarf noch der Angabe der Wasserdampsmenge in der Massereinheit des Gemisches. Die allgemeine Theorie wird indessen durch die Berücksichtigung des Wasserdampsgehaltes nicht beeinflußt, nur gestaltet sich die Auswertung des Ringintegrales f volp etwas umständlicher. Hierbei läßt sich eine Vereinfachung erzielen durch Trennung der Anteile der trockenen Cuft und des Wasserdampses an dem Felde. Dies soll an folgendem gezeigt werden.

Es bezeichne v das spezifische Volumen des Gemisches aus Luft und Wasserdampf. Dieser sei mit der Masse Q" an der Massen einheit des Gemisches beteiligt. Unter p'und p" seien die Partialdrucke der trockenen Luft und des Wasserdampfes verstanden und ferner sei angenommen, daß der gasförmige Zustand desselben bis nahe an die Sättigungsgrenze durch das von Gesetz Bonle-Mariotte darstellbar ist.

Die Zustandsgleichung der trockenen, mit der Masse  $(1-\rho'')$ beteiligten Luft gibt für diese die Beziehung.

1) 
$$v p' = R (1-\varrho'') T$$

und für den Wasserdampf folgt:

$$v p'' = R' \rho'' T$$

R und R' sind die auf trockene Luft und Wasserdampf bezüglichen Gastonstanten.

Nach dem Daltonschen Gesetz ist die Spannung p des Gemisches gegeben durch:

$$p = p' + p''$$

Unter Berücksichtigung dieses Ausdruckes erhält man für das folgende Ringintegral die Gleichheit.

$$- \oint v \, dp = - \oint v \, dp' - \oint v \, dp''$$

Nach Elimination des spez. Volumens erhält man aus 4). 
$$-\oint v\,dp = -\,R\oint T\frac{dp'}{p'} - R'\oint \varrho''\,\,T\,\frac{dp''}{p''}$$

Aus den Zustandsgleichungen 1) und 2) für trockene Luft und gasförmigen Wasserdampf ergibt sich unmittelbar der Zusammenhang zwischen den Partialdrucken und den Dichten  $\varrho'$  und  $\varrho''$ :  $\frac{p''}{p'} = \frac{R'}{R} \frac{\varrho''}{(1-\varrho'')}$ 

$$\frac{p''}{p'} = \frac{R'}{R} \frac{\varrho''}{(1 - \varrho'')}$$

und hieraus durch differentieren:

6) 
$$\mathrm{dp''} = \frac{\mathrm{R'}}{\mathrm{R}} \left\{ \frac{\varrho''}{(1-\varrho'')} \mathrm{dp'} \right\} + \frac{\mathrm{R'}}{\mathrm{R}} \, \mathrm{p'} \left( \frac{\mathrm{d}\varrho''}{1-\varrho''} + \frac{\varrho'' \, \mathrm{d}\varrho''}{(1-\varrho'')^2} \right) \right\}$$
 Sür  $\frac{\mathrm{dp''}}{\mathrm{p''}}$  erhält man die Gleichung:

7) 
$$\frac{\mathrm{d}\mathrm{p''}}{\mathrm{p''}} = \frac{\mathrm{d}\mathrm{p'}}{\mathrm{p'}} + \frac{\mathrm{d}\varrho''}{\varrho''(1-\varrho'')}$$

Wenn in das Linienintegral 5) anstelle von  $\frac{dp''}{p''}$  die durch

7) ausgedrückte Beziehung eingesetzt wird, folgt:

8) 
$$-\oint v \, dp = -R \oint (1-\varrho) T \frac{dp'}{p'} - R' \oint P \frac{d\varrho''}{\varrho''} = R' \oint T \frac{d\varrho''}{\varrho''}$$

Das Verhältnis der Gaskonstanten  $\frac{R}{R}$  ist 1,625, damit lassen sich die beiden ersten Integrale der rechten Seite vereinigen, die leichte Umrechnung ergibt Integrale:

9) 
$$- \oint v \, dp = - R \oint (1 + 0.625 \, \varrho'') \, T \, \frac{dp'}{p'} - R' \oint T \, \frac{d\varrho''}{\varrho''}$$

Mit Benuhung der Beziehung:

$$T d (lg (1-\varrho'')) = d [T lg (1-\varrho)] - lg (1-\varrho'') dT$$

erhält man aus 9) die folgende Gleichung:

10) 
$$- \oint v \, dp = - R \oint (1 + 0.625 \, \varrho'') \, T \, \frac{dp'}{p'} + R' \oint \lg (1 - \varrho'') \, dT$$

Sür  $\lg (1-\varrho'')$  kann, da  $\varrho''$  stets klein, die Reihenentwickelung gesetzt werden:

$$\lg(1-\varrho'') = -\varrho'' - \frac{1}{2}\varrho''^{2}$$

und in erster Näherung erhält man mit  $\lg (1-\varrho'') \sim -\varrho''$  anstelle von 10)

$$- \oint v \, dp = - R \oint (1 + 0.625 \, \varrho'') \, T \, \frac{dp'}{p'} - R' \oint p'' \, dT$$

Der Einfluß des Wasserdampfes wird also dargestellt durch:

$$-$$
 0,625 R  $\oint \varrho''$  T  $\frac{dp'}{p'}$   $-$  R'  $\oint \varrho''$  dT

Jum Vergleich dessen mit dem Anteil der Zirkulationsbeschleunigung, die aus den Zustandsverschiedenheiten der trockenen Luft hervorgeht, kann man geeignete Integrationswege vorschreiben. Die Kurve besinde sich mit zwei Zweigen auf zwei Isentropenslächen, mit den beiden andern sie ergänzenden auf zwei Isothermenslächen. Auf den Isothermenzweigen sei  $\varrho''$  const. und zwar  $\varrho''=\varrho_2''$  auf  $\Gamma_2=\mathrm{const.}\,\varrho''=0$  auf  $\Gamma_1=\mathrm{const.}\,$  Längs den Adiabaten  $S_1$  und  $S_2$  nehme der Wasserdamps gleichmäßig bis zu Null ab. Die Entropiedisserenz sei (in absol. Einheiten) =0.005 und

 ${\it Q_2}''=0.02$ , entprechend einen Wasserdampfgehalt von  $20~{
m gr.}$  in dem  $k{
m g}$  des Gemisches.

Die Integration ist längs den einzelnen Zweigen der Kurve auszuführen:

1) längs der Isotherme:  $T_2$ : = 290

$$0.625\varrho'' R \int T_2 \frac{dp'}{p'}$$
  
= 0.625\ell'' (T\_2 \Delta S) J = 0.018 . J.

2) auf der Isentrope S2 ist:

$$R \int_{T_2}^{T_1} T_2 \frac{dp'}{p'} = Jc_p \int dT$$

da für

$$\begin{split} dS = 0 \\ Jc_p \, dT = RT \frac{dp'}{p'} \end{split}$$

und weil dasselbe Temperatur Intervall zweimal, auch  $S_2$  und  $S_1$ , hier entgegengesetzt, durchlaufen wird, während  $\varrho''$  auf beiden Iweigen gleichartig variiert, so verschwindet der Beitrag des Wasserdampfes auf diesen Iweigen.

3) bei  $T_1$  ist  $\varrho''=0$ . Der Anteil zu dem Integral auf diesem Zweige ist Null.

Für das ganze Integral ist demnach der zugehörige Wert gegeben durch den Anteil auf dem ersten Integrationsweg:

ober: 
$$-0.625 \,\mathrm{R} \int \varrho'' \,\mathrm{T} \,\frac{\mathrm{dp'}}{\mathrm{p'}} = 0.018 \,\mathrm{J}.$$

Der Beitrag von dem 2. Integral verschwindet unter diesen Umständen.

$$\oint \varrho'' \, dT' = 0.$$

Die Temperaturdifferenz  $T_2-T_1$  betrage  $20^\circ$ , für  $\Delta S=0{,}005$  erhält man daher den auf trockene Euft bezüglichen Anteil aus  $J\Delta T$ .  $\Delta S=0{,}1$ . J

Unter den genannten Umständen beträgt der Wasserdampsbeitrag zu der Zirkulationsbeschleunigung 20% dessen der trockenen Euft.

Es können aber wesentlich größere Wirkungen des Wasserdampfes zustandekommen, wenn er längs der Adiabaten un= gleich verteilt ist, etwa auf der einen sehr stark vertreten ist und auf der anderen verschwindet. Um dies an einem extremen Sall zu zeigen, sei folgende, aus der Sigur ersichtliche Verteilung angenommen.



$$\begin{array}{l} {\varrho_2}'' \text{ auf } T_2 \text{ fei} = 0{,}02 \\ {\varrho''} \text{ auf } S_1 \text{ fei} = 0{,}01 \end{array}$$
 mittelwert

Entropie und Temperaturen wie in dem vorhergehenden Beispiel gerechnet: man erhält für den Zweig auf T1 wieder:

$$-0.625 \varrho_2$$
" T<sub>2</sub>  $\int_1^2 \frac{\mathrm{dp}}{\mathrm{p}_1} = 0.018$ . J

Sür die adiabatischen Zweige dagegen:

auf 
$$S_2 := -0.625 \, \varrho \, c_p \int_1^2 dT = 0.029 \, J$$
  $\Delta T = 20^{\circ}$ 

auf S1 wegen e" = 9 verschwindet der Ausdruck.

Sür das Integral  $\int arrho'' \, \mathrm{d} \mathrm{T}$  fommt nur der eine Isentropenzweig in Betracht, man findet:

$$-R' \oint \varrho'' dT = -R' \cdot 0,01 \cdot 20$$

nun ist:

$$R' = 1,\!625~R = \!\!1,\!625~(c_p \!-\! c_v)~J = 1,\!625~.~0,\!067~.~J$$
 und hiermit:

$$-R' \varrho \int_{0}^{1} dT = 0.02. J$$

Unter diesen in der Natur wohl kaum realisierten günstigen Bedingungen würde der Beitrag des Wasserdampfes zu der Zirkulationsbeschleunigung der Luft unter den angegebenen Werten der Entropie= und Temperaturdifferenz ca. 65-70% derjenigen aus den Zustandsverschiedenheiten der Luft betragen.

In den winterlichen Inklonen der höheren Breiten dürfte der direkte Einfluß des Wasserdampfes höchstens mit 15% an der Birkulationsbeschleunigung beteiligt sein. Wie sich aber die Sachlage beim gesättigten, der Kondensation nahen Wasserdampf verhält, ist schwer zu übersehen, es sindet jetzt eine Massenänderung statt, oder ist möglich, und daher kann das Integral über die Zustandsverteilung nicht ausgewertet werden, es wäre noch die Entropiezunahme der Luft insfolge der Wärmezusuhr bei der Kondensation des Wasserdampses zu berücksichtigen.

## Anhang.

#### über die Berechnung der Entropie.

Die Entropieänderung einer Masseneinheit Luft während einer unendlich kleinen Zustandsänderung wird in den Zustandsparametern p und T ausgedrückt durch:

1) 
$$dS = c_p \frac{dT}{T} - dR \frac{dp}{p}$$

Findet der Übergang zwischen den endlichen Grenzen des Zustandes statt, so ergibt die Integration von 1)

$$S - S_1 = (_{cp} \lg T - AR \lg p) - (_{cp} \lg T_1 - dR \lg p_1)$$

Um die so definierte Entropiedisserenz allgemein benützen zu können, wird die obere Grenze, p T als veriadel, die untere,  $p_1$  und  $T_1$  dagegen als sest betrachtet, wobei über diese Ansangswerte für die Iwede der Rechnung passend versügt werden kann. Es wurden den Tabellen und den in den Beispielen angegebenen Entropiewerten die Ansangswerte  $T=1^{\circ},\,p=1~{\rm gr~cm^{-1}\,sec^{-2}}$  zu Grunde gelegt, infolgedessen verschwindet das zweite Glied der rechten Seite, und die Entropiedisserenz gegen diesen aus Gründen der einstachen Rechnung gewählten Ansangswert wurde als Entropie bezeichnet und durch S dargestellt. Da die absolute Temperatur in den Ausdruck der Entropie eingeht, erscheint es angebracht, auch den Druck in physikalischen Einheiten auszuwerten. Danach berechnet sich der Druck aus gegebenem Barometer-Stande nach:

$$p = \varrho_0 g. B.$$

wobei  $\varrho_0$  die Dichte des Quecksilbers bei  $\varrho_0$  Celsius,  $\varrho_0$  den Barometerstand in cm und  $\varrho_0$  die Schwerebeschleunigung bedeuten. Infolge der Veränderlichkeit von  $\varrho_0$  mit der geographischen Breite führt man einen Normalwert ein und trägt der Abweichung durch ein Korrektions-Glied Rechnung. Praktisch ist dieses bedeutungslos, da

die Temperaturangaben weit ungenauer und der dadurch bewirfte Sehler der Entropie viel größer ist als dersenige infolge des ungenauen Wertes von g.  $^{1}/_{10}{}^{0}$  Sehler in der Temperatur kommt durchschnittlich dem eines Druckunterschiedes von 1 mm Hg gleich. Die Temperaturunsicherheit ist jedoch bedeutend größer als  $^{1}/_{10}{}^{0}$  C; es hat demnach keinen Zweck, genauere als den Temperaturangaben entsprechende Jahlwerte der Entropie zu benühen, vor allem brauchen auch kleinere Druckdifferenzen als 1 mm Hg nicht berücksichtigt zu werden. Die beigefügten Tabellen geben die Jahlwerte der Entropie für trockene Luft für das Druckintervall von 700-780 mm Hg zwischen den Temperaturen  $-30^{\circ}$  C und  $+30^{\circ}$  C.

Derschiedene, wenn auch nicht ausschlaggebende Schwierigkeiten ergeben sich, wenn zur Darstellung der Entropieverteilung die Daten über Druck und Temperatur den Wetterkarten entnommen werden müssen, wie das in den behandelnden Beispielen dieser Arbeit der Sall war. Der Druck wird auf das Meeresniveau reduziert, die Temperatur= angaben jedoch nicht, daher spiegeln diese bis zu einem gewissen Grade die Niveauunterschiede der Beobachtungs-Stationen wider. Das Bild der Zustandsverteilung wird jedoch nur dann ein möglichst genaues sein, wenn sowohl Druck als auch Temperatur auf dasselbe Niveau bezogen werden. Der Temperatur-Reduktion stehen erhebliche Bedenken entgegen, das Gesetz der Temperaturänderung in der Vertikalen ist kein einheitliches, der Temperaturgradient ist bald größer bald kleiner, außerdem kommen Temperatur-Inversionen vor. Genau genommen verlangt die Temperatur-Reduktion die Cosung eines taum zu bewältigenden Problemes. Es sollen anstelle des Sest= landes mit seiner verschiedenartigen Beschaffenheit und Konsiguration Luftmassen gedacht und deren Temperaturzustand dargestellt werden. Die Schnitte der Isothermenflächen mit dem Meeresniveau würden dann die gesuchte Temperaturverteilung in diesem ergeben und das Bild der Druckverteilung ergangen. Unter Verzichtleistung auf größere Genauigkeit und eingedenk der stets noch vorhandenen Unsicherheit fann man die Temperatur für geringe, einige hundert Meter nicht übersteigende höhenunterschiede nach einem plausiblen empirischen Gesetz reduzieren. In dieser Arbeit wurde die Temperatur-Reduktion

mit 0,7  $\frac{\mathrm{Grad}}{100\,\mathrm{m}}$  bis zu höhen von 500  $\mathrm{m}$  ausgeführt und von

den Entropiewarten nur die 3ten Dezimalen berücksichtigt. Mit dieser angestrebten Genauigkeit ist die Entropieverteilung oder was auf dasselbe hinauskommt, die Verteilung der potentiellen Temperatur in den Beispielen und den Wetterkarten dargestellt.

#### Zusammenfassung.

Unter Annahme trockener Luft ist die Zustandsverteilung in der Atmosphäre durch zwei Slächenscharen ausreichend charakterisiert. Als hilfsmittel zur Untersuchung der Dynamit und Thermodynamit der Luftbewegungen eignen sich diese Slächenscharen prinzipiell; die Wahl der Zustandsparameter, deren Verteilung durch die Anordnung der bezüglichen Slächen in der Atmosphäre wiedergegeben wird, Als besonders zwedmäßig erwiesen sich die steht zunächst frei. Parameter: Temperatur-Entropie, weil sie in zugleich sehr anschaulicher Weise durch ihre gegenfähliche Neigung gegen die Erdober= fläche die Notwendigkeit ihrer wechselseitigen Durchdringung erkennen und die Zusammenhänge der Bewegung mit diesen Schnitten, sowohl vom Standpunkt der Dynamik wie von dem der Thermodynamik, verständlich erscheinen lassen. Der Anschluß an die Dynamik wird durch die Zirkulations=Beschleunigung vollzogen, diese selbst erhält eine thermodynamische Nebenbedeutung dadurch, daß ihre Berechnung aus den Zustandsverschiedenheiten auf die Anwendung des II. haupt= fages zurüchgreifen muß. Auch die grage nach der Urfache aller natürlichen atmosphärischen Bewegungen wird dadurch in andere Beleuchtung gerückt und der Beantwortung zugänglich gemacht. Danach ist eine Quelle der Luftbewegung ein Wirbelfeld von Beschleunigungen, das aus der gegenseitigen Durchdringung der Isentropen= und Isothermen= flächenscharen hervorgeht. Die Richtung, in der die Birkulationsbeschleunigung wirksam ist, ergibt sich in einfacher Weise aus der Betrachtung eines positiven Carnot'schen Prozesses. Sie wird deshalb zu einer bestimmten, weil die entgegengesetzte Bewegungs-Richtung den Ablauf einer negativen Carnot'schen Kreisprozesses verlangen würde, der äußere Einwirkungen voraussett.

Dem Nachweis der Wirksamkeit der Wirbelbeschleunigung in

den Bewegungsvorgängen der Atmosphäre wurden einige leicht gu übersehende gälle der Solenoidverteilung und ihrer Wirkung als Besonders wichtig erschien die aus zwei Unterlage vorangestellt. Solenoiden mit entgegengesett gerichtetem Vettorfluß herrührende Anordnung der Beschleunigung, weil sie das hilfsmittel zur Elimination des Einflusse einer starren Begrenzungsfläche, das Spiegelungsverfahren, aufzeigt. Don diesem wird auch bei ichichtförmig verteilten Solenoiden Ge= brauch gemacht und die Sälle untersucht, wo die Isentropenflächen die Erdoberfläche schneiden und Solenoide zwischen sich einschließen. Die Untersuchung der Bewegung dieser keilförmigen Gebilde gab Aufschluß über die Natur der die Inklonen gusammensetzenden Luft= strömungen und lieferte über die Entstehungsart der großen atmosphärischen Störungen bemerkenswert einfache Aufschlüsse, die um so wichtiger erscheinen, als die Solgerungen der Theorie in dem tatsächlichen Ablauf der Erscheinungen vollkommen zutreffen und in der Anordnung der Isentropenlinien, die auf der Erdoberfläche die Keilgrenzen repräsentieren, sich überaus leicht nachweisen lassen. dem geforderten und mit der Erfahrung übereinstimmenden Der= halten der Luftströmungen in Inklonen ergeben sich als ein charakte= ristisches Merkmal derselben das Auftreten zweier Ströme, dem Erpansions=Strom, der vom Rand der Depression nach dem Zentrum fich erstreckt und jenseits desselben, in deffen Nabe, die angrenzenden Luftschichten niederer Entropie in der Richtung seiner Stromage überlagert, wo sich die Expansion fortsett. Seine Strombahn an der Erdoberfläche ist durch eine muldenförmige Ausbiegung der Ifentropenflächen gekennzeichnet, in dem eine aufwärtsgerichtete, wenn auch schwache, Beschleunigung und Bewegung vorhanden ist. Gebiet des Kompressions-Stromes ist überwölbt von den Isentropen= flächen, in ihm vollzieht sich die Ruckseiten-Strömung, vermutlich in einer Art schichtweisen Abgleitens kalter Cuftmassen nach tieferem Niveau, sie breiten sich längst der Erdoberfläche aus. Die mancherseits vertretene Ansicht, daß in den Inklonen eine allseitige Einströmung mit gentralem Abfluß stattfindet, wird hierdurch verlassen, eine derartige Strömung ist in den Inklonen unter der vorhandenen Zustandsverteilung physikalisch unmöglich. Ebenso wird die Unterscheidung der Inklonen nach der Temperatur ihrer Zentra einge= schränkt, weil sie keine Rücksicht nimmt auf die adiabatische Abkühlung

der Cuft bei der Druckerniedrigung und somit keineswegs ein untrügliches Merkmal sein kann. Die Ursache des Einbruches kalter Custmassen, des Kompressions-Stromes, auf den westlichen Seiten der Minima beider Hemisphären scheint die infolge der Erdrotation wirksame Coriolisbeschleunigung zu sein, wie in dieser Arbeit näher ausgeführt wurde. Als weitere durch die Beispiele aus den Wetterkarten gesicherte Ergebnisse fanden sich, daß die barometrischen Minima in den Mulden, die Kerne der Maxima in Sattelgebieten der Isentropenssächen eingelagert sind. Hingewiesen sei noch kurz auf den Zusammenhang des Entropietransportes mit der Druckänderung und Bewegung.

Die Zustandsverteilung in der an die Oberstäcke angrenzenden Cuftschicht gestattet eine weitgehende übersicht über die physikalischen Beziehungen, nach denen die atmosphärischen Störungen ihren Ablauf nehmen. Dergegenwärtigt man sich, daß diese stets auf eine zu der horizontalen Ausdehnung fast verschwindende vertikale Schicht angewiesen sind, so darf die Erwartung ausgesprochen werden, daß aus der Zustandsverteilung und ihrer Änderung längs der Erdoberstäche sich wichtige Ausschlüsse über die Art des Umbildungsprozesses von Wetterlagen über großen Gebieten ergeben werden. Ein Versuch, die kurzstristige Wetterprognose auf eine physikalische Grundlage zu stellen, wurde gemacht; sind auch die gewonnenen Ergebnisse nicht höher zu veranschlagen, als die nach den bisherigen empirischen Regeln ohne physikalischen Einschlag, so bedeutete doch die Diskussion wirkslicher Wetterkarten auf physikalischer Grundlage den Versuch einer neuen und noch ausbaufähigen Methode.

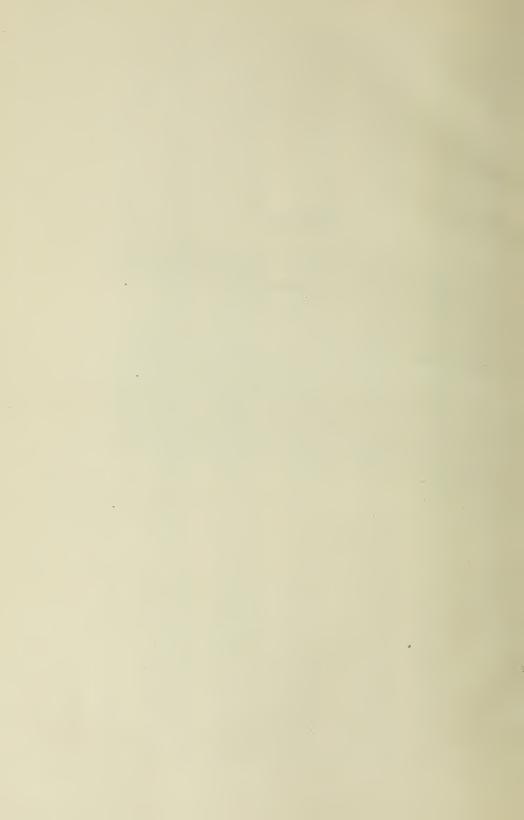
700	705		710	715	720	725
30 0.36295 97 29 392 97 28 489 97 27 586 97 26 683 96 25 779 96 24 875 95 23 970 95 22 0.37064 95 21 159 94 20 253 93	30 0.36247 29 344 28 441 27 538 26 635	97 29 97 28 97 27 96 26 96 25 95 24 95 23 95 22 94 21		30 0.36151 97 29 248 97 28 345 97 27 442 97 26 539 96 25 635 96 25 635 96 24 731 95 23 826 95 22 921 94 21 0.37015 94	7 30 0.36104 97 7 29 201 97 28 298 97 7 27 395 97 26 492 96 5 25 588 96 5 24 684 95 5 23 779 95 5 22 874 94 6 21 968 94	30 0.36058 97 29 155 97 28 252 97 27 349 97 26 446 96 25 542 96 24 638 95 24 638 95 23 733 95 22 828 94 21 922 94
19 346 93 18 439 93 17 532 93 16 625 93 15 718 92 14 810 91 13 991 91 12 992 91 11 0.38083 90 10 173 90 9 263 90 8 353 90 7 443 89 6 532 89 5 621 89 4 710 88 3 798 88	19 299 18 392 17 485 16 578 15 670 14 762 13 853 12 944 11 0 38035 10 126 9 216 8 306 7 395 6 484 5 573 4 661 3 749	93 19 93 18 93 17 92 16 92 15 91 14 91 13 91 12 91 11 90 10 90 9 88 8 88 7 88 5 88 4 88 3	250 93 343 93 436 93 529 92 621 92 713 91 804 91 895 91 986 91 0.38077 90 257 89 346 89 435 89 524 88 612 88 700 88	19 203 93 18 296 93 17 389 93 16 482 92 15 574 92 13 758 91 12 849 91 11 940 90 10 0.38030 90 9 120 90 8 210 89 7 299 89 6 388 89 5 477 89 4 566 88 3 654 88	19 156 93 18 249 93 17 342 93 16 435 92 15 527 92 14 619 92 13 711 91 12 802 91 11 893 90 10 983 90 10 983 90 10 983 89 10 9 0.38073 90 10 8 163 89 10 6 341 89 10 5 430 89	19
2 886 87 973 87 0 0.39060 87 1 147 86 2 233 86 3 319 86 4 405 86 5 491 85 6 576 85 7 661 85 8 746 84 9 830 84 10 914 84 11 998 84 12 0.40082 83 13 165 83 14 248 83 15 331 82 16 413 82 17 495 82 18 577 81 19 658 81 20 739 81 21 820 81 22 901 80 23 981 80 24 0.41061 80 25 141 79 26 220 79 28 299 79 27 378 79	18 529 19 610 20 691 21 772 22 853 23 933 24 0.41013 25 093 26 172 27 251	87   1   0   0   0   0   0   0   0   0   0	136 86 222 86 308 86 394 85 479 85 564 85 649 84 733 84 817 84 901 83 984 83 0.40067 83 150 83 233 82 315 82 397 82 479 82 479 81 642 81 723 81 804 80 84 80 964 80 0.41044 79	1 0.39003 87 2 090 86 3 176 86 4 262 85 5 347 85 6 432 85 7 517 86 8 602 84 9 686 84 10 770 84 11 854 84 12 938 83 13 0.40021 83 14 104 83 15 187 82 16 269 82 17 351 82 18 433 81 20 595 81 21 676 81 22 757 80 24 917 80 24 917 80 25 997 80 26 0.41076 79 27 155 79	7 1 782 87 7 0 869 87 7 1 956 87 7 1 956 87 7 2 0.39043 86 6 3 129 86 6 4 215 85 6 6 385 85 6 7 470 85 8 555 84 9 639 84 10 723 84 11 807 84 11 807 84 12 891 83 13 974 83 14 0.40057 83 15 140 82 17 304 81 18 385 81 19 466 81 20 547 81 21 628 80 22 708 80 24 868 80 24 868 80 24 868 80 25 948 80 26 0.41028 80 27 108 79	11

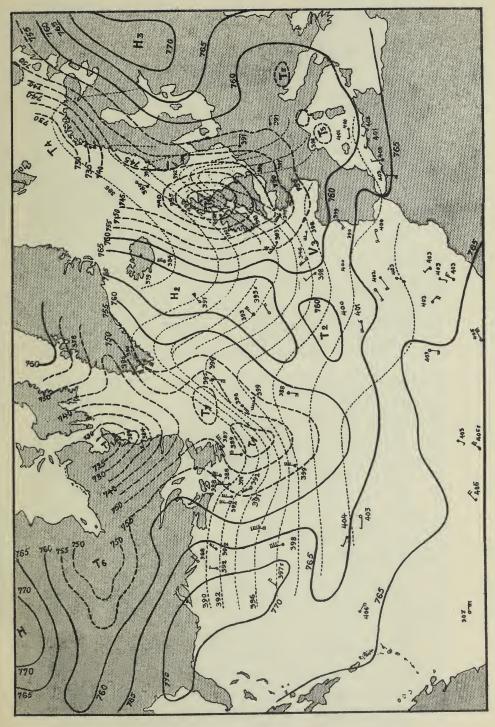
730	730 735			745	T	750	755		
29 109 97 28 206 97 27 303 97 26 400 96 25 496 96 24 592 95 23 687 95 22 782 94 21 876 94 20 970 94 19 0.37064 93 18 157 93 17 250 93 16 343 92 15 435 92 14 527 92	27 25' 26 34' 25 456' 24 546' 23 64' 22 73' 21 82' 20 923' 19 0.3701' 18 110' 17 203' 16 296' 15 388' 14 488' 13 572' 12 663' 11 754' 10 844' 9 932' 8 0.3802' 7 113' 6 202' 5 293'	5 97 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29	0 0.36014 97 8 111 97 7 208 97 7 208 97 7 305 96 6 401 96 6 407 95 6 592 96 7 781 94 6 787 94 7 155 93 8 0 37062 93 7 155 93 8 0 37062 93 7 155 94 6 340 92 6 524 97	7 29 967 7 28 0.36064 7 27 161 5 26 25 354 5 24 450 5 23 545 6 24 450 6 23 640 8 22 640 8 21 734 8 28 922 10 828 11 108 2 16 201 2 15 294 2 14 386 1 13 448 1 12 569 1 11 659 1 11 659 1 10 749 1 10 839 1 10 839 1 10 749 1 10 839 1 10 749 1 1	97 29 97 28 97 27 26 26 26 25 96 25 95 24 27 29 94 21 94 20 93 19 94 21 95 11 96 21 97 21 98 21 99 21 90	921 97 0.36018 97 115 97 212 96 308 96 404 95 594 94 688 94 782 94 876 93 969 93 0.37062 93 155 93 248 92 340 92 432 91 523 90	28   973   97   27   0.36070   97   26   167   96   25   263   96   24   359   95   22   549   94   20   737   94   19   831   93   17   0 37017   93   16   110   93   15   203   92   14   295   92   13   387   91   12   478   90   11   568   90   9   748   90   8   838   89   7   927   89   6   0.38016   89   5   105   89		
13 882 83 14 965 83 15 0.40048 82 16 130 82 17 212 82 18 293 81 19 374 81 20 455 81 21 536 81 22 617 80 23 697 80 24 777 80 25 857 80 26 937 79 27 0.41016 79 28 095 79 29 174 79	3 990 4 0.39076 5 166 6 246 7 331 8 416 9 500 10 584 11 668 12 752 13 835 14 918 15 0.40001 16 083 17 165 18 246 19 322 20 408 21 489 22 570 23 650 24 730 25 810 26 890 27 970 28 0.41049	86	2	5 2 808 6 3 894 6 4 980 6 5 5 0.39066 6 6 151 6 7 236 8 8 321 8 9 405 110 489 111 573 6 12 657 6 13 740 6 14 823 2 15 906 2 16 988 1 7 0.40070 1 18 151 1 19 232 1 20 313 1 21 394 1 22 475 1 24 635 1 24 635 1 24 635 1 26 795 1 27 874	86	0.40024 81 105 81 186 81 267 81 348 81 429 80 509 80 669 80 749 79 907 79 986	3 804 86 4 890 85 5 985 85 6 0.39070 85 7 155 85 8 230 84 9 314 84 10 398 84 11 482 84 12 566 83 13 649 83 14 732 83 15 815 82 16 897 82 17 979 81 18 0.40060 81 19 141 81 20 222 81 21 303 81 22 384 80 23 464 80 24 544 80 25 624 80 26 704 79 27 783 79		

		760		765		770		775				780			
d,	26 25 24 23 22 21 20 19 18 17	0.35734 831 928 0.36025 122 218 314 409 504 594 692 786 879 972 0.37065 158 250 342 433 523 613 703 793 882 971 0.38060 149 237 325 412	97 197 97 97 97 97 97 97 97 97 97 97 97 97 9	29 28 27 26 25 22 21 20 19 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11	0.35689 786 883 980 0.36077 173 269 364 459 553 647 741 834 927 0.37020 112 204 295 386 477 568 658 748 837 926 0.38015 104 192 280 367 454	97 97 96 96 95 94 94 93 93 92 91 91 90 89 89 88 88 87 87	25 24 23 22 21 20 19 18 17	250 341 432 523 613 703 792 881 970 0.38059 147 235	97 97 96 96 95 94 94 93 93 93 92 91 91 90 89 89 88 88 87 87	29 28 27 26	651 744 837 930	97 97 97 96 96 95 94 94 93 93 92 91 91 90 98 89 88 88 87 87	29 28 27 26	0.35556 653 750 944 0.36040 136 231 326 4200 514 608 701 794 887 979 0.37071 162 253 344 435 525 615 704 793 882 991 0.38059 147 234 321	97 97 96 96 95 94 94 93 93 92 91 91 90 89 88 88 88 87
	1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 6 27 28 29 30	177 258 339 419 499 579 659 738 817 896	86 86 85 85 85 85 84 84 84 83 83 83 82 82 81 81 81 81 81 81 81 87 87 97 97	19 20 21 22 23 24 25 26	713 799 885 970 0.39055 140 224 308 392 476 559 642 725 807 889 971	86 86 86 85 85 85 84 84 84 83 83 82 82 82 81 81 80 80 79 79 79	8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28	0.40007 088 169 250 330 410 490 569 648 727 806	86 86 86 85 85 85 84 84 84 83 83 82 82 82 81 81 80 80 79 79 79	18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28	451 537 623 709 795 880 965 0.39050 134 218 302 386 469 552 635 717 799 881 962 0.40043 124 205 285 365 445 524 603 682 761 761	86 86 85 85 84 84 84 83 83 83 82 82 82 81 81 80 80 79 79 79	19 20 21 22 23 24 25 26 27 38	343 426 509 592 674 674 756 838 919 0.40000 081 1162 242 322 402 481 560 639 718	86 86 85 85 85 84 84 84 83 83 82 82 82 82 81 81 80 80 79 79 79

## Cebenslauf.

Idm, Königreich Württemberg, geboren. Meine Schulbildung erhielt ich am Kgl. Realgymnasium zu Stuttgart. Dor die Berufswahl gestellt, entschied ich mich für den Seemannsberuf, dem ich von 1891 bis 1905 angehörte und in dieser Zeit das Steuermannss wie das Kapitänspatent für große Fahrt an der Navigationsschule zu hamburg erworden habe. Um Mathematik und Naturwissenschaften zu stuttgart und im Wintersemester 1905 die Kgl. Technische hochschule zu Stuttgart und im Wintersemester 1907 die Georg August-Universität in Göttingen. Seit 1908 bekleidete ich die Stelle eines Assistenten am Kgl. Geosphysikalischen Institut, von dessen Direktor, herrn Geh. Reg. Rat Prof. Wiechert, meinem hochverehrten herrn Cehrer, ich vielseitige Anregung empfing, dem ich dasür zu tieser und dauernder Dankbarkeit verspslichtet bin.





1. November 1910

Ŋ

19. Dezember 1910



